

~~30-8-12~~



~~46-40~~

~~101~~
9
58

B. Davis

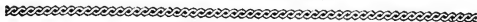
VIII

800.

DIOPTRICAE
PARS TERTIA,
CONTINENS
LIBRVM TERTIVM,
DE
CONSTRVCTIONE
MICROSCOPIORVM
TAM
SIMPLICIVM,
QVAM
COMPOSITORVM.



AUCTORE
LEONHARDO EVLERO.
ACAD. SCIENT. BORVSSIAE DIRECTORE VICENNALI ET SOCIO
ACAD. PETROP. PARISIN. ET LOND.



PETROPOLI,
Impensis Academiae Imperialis Scientiarum.
1771.

THE NEW YORK PUBLIC LIBRARY

ASTEN LENOX TILDEN FOUNDATION

500 FIFTH AVENUE, NEW YORK, N. Y.

1891

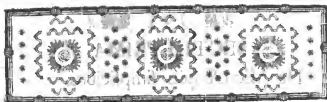
THE NEW YORK PUBLIC LIBRARY

1891

ASTEN LENOX TILDEN FOUNDATION

500 FIFTH AVENUE, NEW YORK, N. Y.





INDEX CAPITVM.

In Tomo III. contentorum.

INTRODVCTIO.

De Microscopiis in genere, vbi traduntur praecepta generalia circa constructionem microscopiorum.

X 2

SECTIO

) o (

SECTIO PRIMA.

De Microscopiis simplicibus.

- CAPVT I. De Microscopiis simplicibus, vnica lente constantibus.
- CAPVT II. De Microscopiis simplicibus duabus pluribusue lentibus conuexis inter se proxime iunctis constantibus.
- CAPVT III. De Microscopiis simplicibus ab omni confusione immunibus.

SECTIO SECVNDA.

De Microscopiis compositis, in quibus
nulla imago ~~realis~~ occurrit.

SECTIO TERTIA.

De Microscopiis compositis, in quibus
vnica imago realis occurrit: quo omnia
microscopia hucusque vſitata sunt
referenda.

CAPVT I,

CAPVT I. De Microscopiis simplicioribus huius generis.

CAPVT II. De vltiori horum microscopiorum perfectione, dum iis maior claritatis gradus plures lentes loco obiectiuæ substituendo comparatur.

CAPVT III. De summa horum microscopiorum perfectione, dum ope lentium ex alia vitri specie confectarum omnis confusio ad nihilum redigitur.

CAPVT IV. De vltiori amplificatione campi huic microscopiorum generi conciliandi.

SECTIO QVARTA.

De Microscopiis compositis, in quibus duæ imagines reales occurrunt.

CAPVT I. De Microscopiis simplicioribus huius generis.

CAPVT II. De Microscopiis huius generis magis compositis.

CAPVT III. De Microscopiorum huius generis summa perfectione, dum ea ab omni confusione liberantur.



•• •• ••

Monendus est lector, pro littera z, qua
in toto hoc opere semidiametrum campi ap-
parentis designauimus, saepenumero et prae-
fertim in Tomo II. per errorem typographi-
cum positam esse litteram ζ. Ceteros errores
vel calculi, si qui irrepserint, vel typographi
ob temporis angustiam ipsi lectoris iudicio
emendandos relinquere cogimur.

•• •• ••

LIBRI TERTII,
DE
CONSTRVCTIONE
MICROSCOPIORVM
SECTIO PRIMA.
DE
MICROSCOPIIS SIMPLICIBVS.

Tom. III.

A



INTRODVCTIO.
DE
MICROSCOPIIS IN GENERE
VEL
PRAECEPTA GENERALIA CIRCA CON-
STRVCTIONEM MICROSCOPIORVM

Definitio.

§. 1.

Microscopium est instrumentum dioptricum per quod *obiecta propinqua* multo maiora, quam nudis oculis, clare et distincte conspiciere licet, quodque una pluribusue lentibus super eodem axe constitutis constare solet.

Coroll. 1.

2. Quod ad magnitudinem visam attinet, constat quidem idem obiectum, quo propius oculo ad-

A 2

mo-

moueat, sub eo maiore angulo apparere; verum si nimis fuerit propinquum non sine maxima confusione conspici posse; quare ut obiectum distincte appareat, per microscopium ita debet repraesentari, quasi in iusta ab oculo distantia existeret. Hinc quia oculus bene constitutus in distantia maxima distincte cernere solet; iustam illam distantiam, quam in primo libro posuimus $= l$, perinde ac in libro de telescopiis infinitam assumemus.

COROLL. 2.

3. Siue igitur microscopium vna siue pluribus lentibus constet, eae ita dispositae esse debent, ut radii ex quolibet obiecti puncto per omnes lentes transmissi inter se reddantur paralleli, ideoque pro lente oculari distantia determinatrix posterior fiat infinita; ex quo prior ipsi huius lentis distantiae focali erit aequalis.

COROLL. 3.

4. Multiplicatio autem, quam hic etiam littera m indicabimus, ita intelligi debet, ut obiectum, quod per microscopium contemplamur, nobis sub angulo m vicibus maiore appareat, quam si idem obiectum ad certam distantiam $= b$ remotum nudis oculis intueremur, quae distantia b vulgo octo digitorum assumi solet.

COROLL. 4.

5. Tum vero etiam lentes ita dispositas esse oportet, ut repraesentatio obiecti fiat satis distincta
seu

seu ut confusio certum quandam limitem non excedat, quem in finem semidiameter confusionis supra in genere inuentus infra certum limitem deprimi debet, praeterea vero etiam hanc repraesentationem a margine colorato liberari conueniet, ac si fieri potest, omnis plane confusio a diuersa radiorum retractione oriunda tolli debebit.

Scholion.

6. Quando autem insignis multiplicatio desideratur, vix ac ne vix quidem effici poterit, vt claritas ad nostrum arbitrium determinetur; quemadmodum id in telescopiis est factum, sed plerumque pro maioribus multiplicationibus minore claritatis gradu contenti esse debemus; cui defectui autem remedium adferri solet, ipsum obiectum forti lumine illuminando, quod quia obiecta vicina in nostra sunt potestate, sine difficultate fieri potest. Deinde etiam in id maxime est incumbendum, vt haec instrumenta perinde ac telescopia notabilem campum apparentem obtineant seu vt non nimis exigua portio obiecti obrutui repraesentetur; quae portio non simpliciter per angulum ad lentem obiectiuam formatum definiri potest, quia etiam minima portiuncula, si lenti obiectivae proxime admoventur, ingentem angulum formare posset, sed verus semidiameter huius portionis visae; quem supra posuimus = ζ , in computum duci debet, denique

que etiam cum distantia obiecti a lente obiectiua, quam ponimus $= a$, ab arbitrio nostro pendeat, hæc tractatio plurimum a præcedente discrepabit, siquidem non solum gradus claritatis, sed etiam campi apparentis iudicium, longe aliam inuestigationem requirat. Quamobrem in hoc primo capite formulas generales in primo libro inuentas ad has circumstantias accommodari necesse erit ante, quam in ipsam constructionem microscopiorum inquiramus.

Problema 1.

7. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, singula elementa exhibere, quibus tam lentium dispositio, quam earum intervalla et distantie focales determinantur.

Solutio.

Distantias determinatrices singularum lentium sequenti modo conspectui exponamus:

<i>Distantiæ.</i>		<i>Distantiæ.</i>	
obiecti a lente $1^{ma} = a$		a lente 1^{ma} ad imaginem $1^{mam} = \alpha$	
ab imagin. 1^{ma} ad lent. $2^{dam} = b$		a lente 2^{da} ad imaginem $2^{dam} = \beta$	
ab imagin. 2^{da} ad lent. $3^{tiam} = c$		a lente 3^{tia} ad imaginem $3^{tiam} = \gamma$	
ab imagin. 3^{tia} ad lent. $4^{tam} = d$		a lente 4^{ta} ad imaginem $4^{tam} = \delta$	
:		:	
:		:	
ab imag. penult. ad lent. vlt. $= l$		a lente vlt. ad imag. vltim. $= \lambda = \infty$	

Hic

Hic scilicet intelligendum est a singulis lentibus imagines projici, siue eae sint reales siue fictae, quarum discrimen, vti iam obseruauimus, in eo est situm, vt imagines reales intra lentem, a qua formantur, et lentem sequentem cadant; fictae vero extra hoc spatium.

Deinde vero quo commodius haec elementa inter se comparemus, litteras maiusculas duplicis generis introducamus:

$$a = Aa; \beta = Bb; \gamma = Cc; \delta = Dd; \varepsilon = Ee \text{ etc.} \\ \frac{a}{b} = -P; \frac{\beta}{c} = -Q; \frac{\gamma}{d} = -R; \frac{\delta}{e} = -S \text{ etc.}$$

vbi litterarum A, B, C, D etc. vltima sit L = ∞ . litterarum vero P, Q, R etc. vltima sit = Z interuallo inter binas vltimas lentes respondens. His litteris introductis omnia elementa sequenti modo per primum a exprimentur

$$\alpha = Aa; \beta = -\frac{AB}{F}.a; \gamma = -\frac{ABC}{FQ}.a; \delta = -\frac{ABCD}{FQR}.a \text{ etc.}$$

$$b = -\frac{a\alpha}{F}; c = \frac{AB}{FQ}.a; d = -\frac{ABC}{FQA}.a; e = \frac{ABCD}{FQRS}.a \text{ etc.}$$

$$\text{et litterarum } b, c, d \text{ etc. vltima } l = \mp \frac{ABC...K}{FQR...Z}.a$$

$$\text{et litterarum } a, \beta, \gamma \text{ etc. vltima } \lambda = \pm \frac{ABC...L}{FQR...Z}.a = \infty$$

ex quibus interualla lentium ita ordine repraesentantur:

$$\text{I}^{\text{um}} a + b = Aa(1 - \frac{1}{F});$$

$$\text{II}^{\text{um}} \beta + c = -\frac{AB}{F}a(1 - \frac{1}{Q}); \dots$$

III.

$$\text{III}^{\text{thum}} \gamma + d = \frac{ABC}{FQ} \cdot a \left(1 - \frac{1}{R}\right);$$

$$\text{IV}^{\text{thum}} \delta + e = -\frac{ABCD}{FQR} \cdot a \left(1 - \frac{1}{S}\right); \text{ etc.}$$

quae cum omnia debeant esse positiua, etiam quodlibet per praecedens diuisum quotum dare debet positium, sicque esse oportet

$$1^{\circ} - \frac{B}{Q} \cdot \frac{Q-1}{F-1} > 0; \quad 2^{\circ} - \frac{C}{R} \cdot \frac{R-1}{Q-1} > 0.$$

$$3^{\circ} - \frac{D}{S} \cdot \frac{S-1}{R-1} > 0; \quad 4^{\circ} - \frac{E}{T} \cdot \frac{T-1}{S-1} > 0;$$

etc.

quo denique distantias focales singularum lentium, quas litteris minusculis, p, q, r, s, t etc. indicamus, concinuius exprimamus, litteras maiusculas germanicas A, B, C, D etc. introducamus, ita, vt sit

$$A = \frac{A}{A+1}; \quad B = \frac{B}{B+1}; \quad C = \frac{C}{C+1}; \quad D = \frac{D}{D+1} \text{ etc.}$$

hincque vicissim

$$A = \frac{A}{1-A}; \quad B = \frac{B}{1-B}; \quad C = \frac{C}{1-C}; \quad D = \frac{D}{1-D} \text{ etc.}$$

ita, vt pro vltima harum litterarum sit

$$L = \frac{L}{L+1} = 1 \text{ ob } L = \infty; \text{ et } L = \frac{L}{1-L} = \infty.$$

Ex his ergo litteris distantiae focales ita exprimentur:

$$p = Aa; \quad q = -\frac{AB}{F} \cdot a;$$

$$r = \frac{ABE}{FQ} \cdot a; \quad s = -\frac{ABCD}{FQR} \cdot a \text{ etc.}$$

vltimae autem lentis distantia focalis fiet $= l$

Coroll.

Coroll. 1.

8. Litterae ergo A, B, C, D etc. singulis lentibus primae, secundae, tertiae etc. ordine respondent; at litterae P, Q, R etc. ad singula intervalla, primum, secundum, tertium etc. ordine referuntur; quamob causam numerus harum posteriorum litterarum unitate minor erit, quam priorum.

Coroll. 2.

9. Quatenus litterae P, Q, R etc. ut positivae spectantur, imagines erunt fictae, ita, ut si omnes istae litterae essent positivae, nulla imago realis in microscopio occurreret, sin autem omnes hae litterae essent negativae in singulis intervallis imago realis reperiretur; unde quot fuerint imagines reales in telescopio, tot istarum litterarum valores sortientur negativos.

Coroll. 3.

10. Cum istae litterae P, Q, R etc. per bina elementa ad lentes sibi succedentes pertinentia determinentur, si huiusmodi littera fuerit positiva, binorum elementorum, ex quibus oritur, alterum erit positivum, alterum negativum, sin autem talis littera fuerit negativa, ambo elementa, ex quibus oritur, erunt positiva; quippe quia omnia intervalla debent esse positiva.

Problema 2.

11. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum singularum imaginum, siue sint fictae, siue reales, quantitatem definire hincque multiplicationem, quam instrumentum producit, assignare, tam pro repraesentatione erecta, quam inuersa.

Solutio.

Posito semidiametro obiecti, quatenus id per microscopium est conspicuum, $= \zeta$, semidiametri singularum imaginum per ipsa elementa sequenti modo supra sunt expressi:

Semidiameter

$$\text{imagine primae} = \frac{a}{a} \cdot \zeta = A. \zeta (\text{inuersa})$$

$$- - - \text{secundae} = \frac{a^2}{a^2} \cdot \zeta = A B. \zeta (\text{erecta})$$

$$- - - \text{tertia} = \frac{a^3 \gamma}{a^3} \cdot \zeta = A B C. \zeta (\text{inuersa})$$

$$- - - \text{quarta} = \frac{a^4 \gamma \delta}{a^4} \cdot \zeta = A B C D. \zeta (\text{erecta})$$

etc.

unde imaginis vltimae semidiameter erit $= A B C \dots L. \zeta$ quae imago erit erecta, si litterarum $A. B. C. \dots L$ numerus sit par; inuersa autem, si is sit impar; quae vltima imago cum fiat obiectum visionis, post vltimam lentem ad distantiam infinitam $\lambda = L /$ cadens, quam oculus circa vltimam lentem constitutus ideoque in distantia $L /$ contemplatur; ei apparebit sub angulo.

angulo $ABC \dots K. \frac{z}{t}$. Vt nunc hinc multiplicationem, quae sit $= m$, definiamus; istum angulum comparare debemus cum angulo, sub quo ipsum obiectum z ad distantiam $= b$ oculo esset appariturum, qui angulus cum sit $\frac{z}{b}$; manifestum est, fore multiplicationem $m = ABC \dots K. \frac{b}{t}$. An autem haec repraesentatio futura sit erecta, siue inuersa; duo casus sunt perpendendi.

I. Si numerus lentium ideoque etiam litterarum $ABC \dots L$ fuerit impar, vltima imago erit inuersa; quae cum post oculum ad distantiam infinitam cadat, eam oculus ante se in situ erecto conspiciet. Quare si in formula nostra pro m inuenta numerus litterarum $A. B. C. \dots K$ fuerit par; obiectum situ erecto cernetur, quatenus scilicet haec formula positium valorem obtinet.

II. Sin autem numerus lentium ideoque etiam litterarum $ABCD \dots L$ fuerit par; facile intelligitur, contrarium locum habere debere. Quare si in expressione ipsius m numerus litterarum $ABC \dots K$ fuerit impar; obiectum situ inuerso cernetur, quatenus scilicet ista expressio fuerit positius.

Quodsi vero in superiores formulas litteras P Q R etc. introducamus; inuenietur

Semidiameter

$$\text{imaginis primae} = a. \frac{z}{a}$$

$$- - - \text{secundae} = P \beta. \frac{z}{a}$$

$$- - - \text{tertia} = P Q \gamma. \frac{z}{a}$$

$$- - - \text{quartae} = P Q R \delta. \frac{z}{a}$$

etc.

$$- - - \text{vltimae} = P Q R \dots Z. \lambda. \frac{z}{a}$$

quae imagines omnes sunt inuersae, siquidem istae formulae valores habuerint posituios. Quare cum hic omnis ambiguitas cesset, haecque vltima imago ad distantiam infinitam $= \lambda$ post oculum cadat; oculus eam ante se situ erecto conspiciet sub angulo $= P Q R \dots Z. \frac{z}{a}$; vnde sequitur, multiplicationem fore $m = P Q R \dots Z. \frac{b}{a}$ pro situ erecto, si scilicet haec formula fuerit positua; sin autem ea valorem habeat negatiuum; repraesentatio erit inuersa; tum vero hoc casu ipsam litteram m negatiue capi conueniet. Facile autem intelligitur, hanc posteriorem expressionem pro multiplicatione priori longe esse anteferendam; quia nulla ambiguitate laborat, eaque in sequentibus perpetuo vtetur.

Coroll.

Coroll. 1.

12. Quodsi ergo in locis imaginum realium diaphragmata constitui conueniat, ex his formulis statim intelligimus, quantum foramen iis induci oporteat; postquam scilicet cognouerimus, quantam obiecti portionem, cuius semidiametrum hic vocamus $=\zeta$; instrumentum spectandam offerat.

Coroll. 2.

13. Si omnes litterae P, Q, R etc. fuerint positiuae ideoque nulla plane imago realis occurrat; tunc instrumentum semper obiecta situ erecto repraesentabit; sin autem vnica occurrat imago realis; ideoque vnica istarum litterarum fuerit negatiua; tum repraesentatio semper fiet situ inuerso; quo casu ipsa littera *m* signo contrario in calculum introduci debet; at si duae imagines reales locum habeant; repraesentatio iterum erit erecta.

Coroll. 3.

14. Hinc adparet, quanti momenti sit introductio harum litterarum P, Q, R, S etc. cum eae tam perspicue distinctionem inter imagines reales et fictas commonstrent, praecipue cum hunc tractatum aequae ac praecedentem de Telescopiis secundum imagines reales diuidi conueniat, quippe in quo essentialis discrimen inter diuersa microscopiorum genera continetur.

Problema 3.

15. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, si detur apertura primae lentis obiectivae, per quam radii ex obiecti quasi centro transmittantur, definire aperturas singularum lentium ad ulteriorem transmissionem necessarias & gradum claritatis, quo oculus obiectum contuebitur.

Solutio.

Ex principiis fundamentalibus supra satis expositis hae aperturae facillime definiuntur ex apertura primae lentis cognita; vnde semidiametri singularum aperturarum sequenti modo per litteras P, Q, R etc. exprimentur:

Semidiameter aperturae

lentis primae = x

- - - secundae = $\frac{b}{a} \cdot x = \frac{1}{P} \cdot x$

- - - tertiae = $\frac{bc}{ap} \cdot x = \frac{1}{PQ} \cdot x$

- - - quartae = $\frac{bcd}{apq} \cdot x = \frac{1}{PQR} \cdot x$

etc.

vnde concludimus pro vltima lente requiri semidiametrum aperturae = $\frac{x}{PQR}$; cum autem ante inuenimus $m = PQR \dots Z \cdot \frac{b}{a}$; erit ista formula = $\frac{b}{ma} \cdot x$. Tantam nempe aperturam lens ocularis ad mini-

minimum habere debet, ut radios per lentem obiectivam ingressos transmittat et cum nunc radii inter se sint paralleli, ii quasi penicillum radiosum repraesentabunt, qui a centro obiecti in oculum intrat; ex quo si semidiameter huius penicilli $\frac{bx}{ma}$ semidiametro pupillae aequaretur, tunc visio plena claritate frueretur; quatenus autem ista expressio minor est, quam semidiameter pupillae, eatenus gradus claritatis euadit minor. Vnde cum supra gradus claritatis littera y fuerit expressus, erit hic $y = \frac{bx}{ma}$, qui valor quoties fuerit minor semidiametro pupillae, qui circiter $\frac{1}{2}$ dig. aestimatur, toties claritas minor erit censenda, quam naturalis seu plena, vel potius in ratione duplicata, prouti per se est manifestum.

COROLL. I.

16. Data igitur claritate y cum multiplicatione m reperitur $x = \frac{may}{b}$; vnde apertura lentis obiectivae innotescit, quae, ceteris paribus, eo maior esse debet, quo maior fuerit distantia obiecti a lente obiectiva suae a . Cum igitur x a distantia focali lentis obiectivae pendeat; hinc colligere licet, quomodo haec lens ratione distantiae a debeat esse comparata.

COROLL. 2.

17. Tam hinc, quam ex praecedente problemate etiam patet, quomodo multiplicatio m ad distantiam

stantiam illam b , quae vulgo 8 dig. assumitur, referatur; quandoquidem in hoc negotio multiplicationem m non absolute definire licet, sicque $\frac{m}{b}$ proprie id denotat, quod sub notione multiplicationis menti offertur.

Problema 4.

18. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, momenta, quae a singulis lentibus ad campum apparentem conferuntur, earumque aperturam definiunt, exponere locumque oculi assignare.

Solutio.

Ad hoc supra litteras peculiares in calculum introduximus, cum enim cuiusque lentis apertura ita ab eius distantia focali pendeat, ut certam eius partem superare non debeat, semidiameter aperturae cuiusque lentis post primam sequenti modo per eius distantiam focalem est stabilita:

$2^{dae} = \pi q$; $3^{tiae} = \pi' r$; $4^{tae} = \pi'' s$; $5^{tae} = \pi''' t$ etc.
unde si semidiameter obiecti conspici sit $= \zeta$, voceturque $\frac{\zeta}{a} = \Phi$, ostendimus esse

$$\zeta = a \Phi = -\frac{\pi + \pi' - \pi'' + \pi''' - \pi^{iv}}{m a - b} \text{ etc. } a b$$

quod intelligendum est de situ erecto; pro inuerso enim situ multiplicatio m negatiue accipi debet.

Nunc

Nunc autem quo facilius de quantitate campi iudicare queamus, sit aperturae maximae quam quae-
piam lens, cuius distantia focalis sit v. gr. $= q$, re-
cipere potest, semidiameter $= \xi q$, cuius scilicet haec
lens foret capax, si esset vtrinque aequalis, denotante
 ξ vulgo $\frac{1}{2}$: pro singulis lentibus, quatenus minores
habere possunt aperturas, introducamus novas litteras
et ponamus

$\pi = -q\xi$; $\pi' = +r\xi$; $\pi'' = -s\xi$; $\pi''' = +t\xi$ etc.
vt fiat

$$\zeta = a\phi = \frac{q+r+s+t \text{ etc.}}{ma-b}. a. b. \xi$$

in qua porro brevitatis gratia ponamus

$$M = \frac{q+r+s+t \text{ etc.}}{ma-b}. b, \text{ vt fiat}$$

$$\zeta = a\phi = M\xi \text{ seu } \phi = M\xi;$$

quibus positis nouae hae litterae q, r, s, t etc. se-
quenti modo ad ante introductas referentur:

$$1^\circ. \mathfrak{B}q = (P - 1)M$$

$$2^\circ. \mathfrak{C}r = (PQ - 1)M - q$$

$$3^\circ. \mathfrak{D}s = (PQR - 1)M - q - r$$

$$4^\circ. \mathfrak{E}t = (PQRS - 1)M - q - r - s.$$

etc.

quarum formarum differentiae etiam notatu dignae
sunt, nimirum

$$1^\circ. \mathfrak{C}r - \mathfrak{B}q = P(Q - 1)M - q$$

Tom. III.

C

2^o. $\mathfrak{D}s$

$$2^{\circ}. \mathcal{D}\delta - \mathcal{C}r = PQ(R-1)M-r$$

$$3^{\circ}. \mathcal{C}t - \mathcal{D}\delta = PQR(S-1)M-\delta.$$

etc.

Illarum igitur aequationum vltima ita erit expressa:

$$\begin{aligned} \mathcal{L}\frac{1}{b} &= (PQR\dots Z-1)M-q-r\dots-y. \\ &= \left(\frac{m^a}{b}-1\right)M-q-r\dots-y. \end{aligned}$$

Ante vero ostendimus esse $\mathcal{L}=1$; vnde fiet

$$q+r+\delta\dots+\frac{1}{b} = \left(\frac{m^a}{b}-1\right)M;$$

Quae est ipsa illa aequatio, qua littera M determinatur. Nunc igitur superest, vt locum oculi seu eius distantiam post vltimam lentem, quam supra vocauimus $= O$, definiamus; quod quidem primo secundum lentium numerum ex superioribus repetamus:

Pro vna lente $O = o$.

Pro duabus lentibus

$$O = \frac{\mathcal{O}b}{\pi-\phi} = \frac{qb}{na} \cdot \frac{b}{m} = \frac{q}{n} \cdot \frac{b}{ma}$$

Pro tribus lentibus

$$O = \frac{\mathcal{C}cm}{\pi^2-\pi-\phi} = \frac{rc}{na} \cdot \frac{b}{m} = \frac{rc}{n} \cdot \frac{b}{ma}$$

Pro quatuor lentibus

$$O = \frac{\mathcal{D}d\pi'}{\pi^3-\pi^2+\pi-\phi} = \frac{sd}{na} \cdot \frac{b}{m} = \frac{sd}{n} \cdot \frac{b}{ma}$$

etc,

vnde

vnde concludimus pro lentium numero quocunque fore

$$\text{distantiam oculi } O = \frac{b \cdot l}{l \cdot a} \cdot \frac{b}{m}.$$

COROLL. 1.

19. Hinc igitur novas determinationes pro aperturis singularium lentium sumus consecuti, quas scilicet adparitio campi postulat et quae non sunt confundendae cum superioribus, quas gradus claritatis postulat, cuilibet autem lenti ea apertura, quae est maior, tribui debet; vnde sequentes formulae probe sunt observandae:

Semidiameter aperturæ

Pro prima lente = $o. p \xi \dots x$

secunda ... = $q \xi q \dots \frac{x}{p}$

tertia ... = $r \xi r \dots \frac{x}{p \cdot q}$

quarta ... = $s \xi s \dots \frac{x}{p \cdot q \cdot r}$

vnde pro vltima lente = $j. \xi l \dots \frac{b \cdot x}{m \cdot a}$. vbi notetur, litteras q, r, s etc. fractiones esse vnitatis minores, quarum valores vnitatem superare nequeant.

COROLL. 2.

20. Si forte repræsentatio fuerit inuerfa, quo casu, vt supra iam monuimus, multiplicatio m negatiue accipitur seu $-m$ loco m scribi debet, eo casu

C 2

quo-

quoque singulis litteris q, r, s, t signum negatium tribui debet, ita, ut tum fiat

$$M = \frac{q+r+s+t}{m+u+b}. b.$$

Coroll. 3.

21. Quoniam circumstantiae quaedam postulare solent, ut pro utroque casu litterarum q, r, s etc. una vel altera negatium valorem sortiri debeat; hoc praecipue, uti in telescopiis vidimus, in prioribus harum litterarum usu venit; posteriores vero semper positivae atque adeo ipsi unitati aequales tuto assumi possunt; ita, ut earum ultima certo pro unitate haberi possit; ex quo perspicuum est, distantiam oculi O semper fore positivam, quoties postrema lens fuerit conuexa; sin autem haec lens fuerit concava, tum etiam distantia O prodibit negativa.

Scholion.

22. Ceterum hic monendum est, cum in primo libro littera l usurpata sit ad iustam oculi distantiam significandam, quae hic perpetuo ut infinita spectatur, hic eandem litteram longe alio significato adhiberi, siquidem hic semper significat distantiam focalem lentis ultimae seu ocularis, quae eadem est distantia penultimae imaginis ante ultimam lentem; ex quo sequitur, si ultima lens fuerit conuexa, penultimam imaginem certe ante eam representari debere;

bere; quocirca ante ultimam lentem certe imago, realis esset casura. Hinc igitur perspicuum est, id quod supra non tam clare patebat, si nulla plane adesset imago realis, tum lentem ultimam conuexam esse non posse ideoque pro loco oculi distantiam O semper prodire negatiuam; pro quo casu etiam coacti fuimus peculiarem formulam pro margine colorato destruendo tradere, quae penitus diuersa est ab ea, quae locum habet, quoties quantitas O est positua; quos ergo duos casus etiam hic seorsim tractari conueniet.

Problema 5.

23. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, si distantia oculi post ultimam lentem O prodierit positua; destruere marginem coloratum, ex quacunque vitri specie singulae lentes fuerint paratae.

Solutio.

Quoniam hic solutionem ita generalem postulamus, quae etiam ad lentes ex diuersis vitri speciebus paratas pateat, rationem refractionis pro prima lente ponamus $= n$; pro secunda $= n'$, pro tertia $= n''$ etc. uti in superioribus libris fecimus atque hinc statuamus formulas differentiales, quibus dispersio radiorum exprimitur, sequenti modo

$$\frac{dn}{n-1} = N; \quad \frac{dn'}{n'-1} = N'; \quad \frac{dn''}{n''-1} = N'' \text{ etc.}$$

C 3

qui.

quibus rotatis supra ostendimus, pro destructione marginis colorati satisfieri debere huic aequationi:

$$0 = \frac{N''_1 \pi}{Aa\Phi} + \frac{N''_2 c \pi'}{ABa\Phi} + \frac{N''_3 d \pi''}{ABCa\Phi} + \frac{N''_4 e \pi'''}{ABCDa\Phi} \text{ etc.}$$

quae aequatio si tam loco litterarum π , π' etc. quam loco b , c , d etc. valores ante assignati substituantur; transibit in hanc formam:

$$0 = \frac{N''_1 q}{P} + \frac{N''_2 r}{PQ} + \frac{N''_3 s}{PQR} + \frac{N''_4 t}{PQRS} \text{ etc.}$$

in qua aequatione terminus ultimus ita crit expressus $\frac{N''_4 t}{PQRS}$.

COROLL. 1.

24. Patet ergo marginem coloratum tolli non posse, nisi vel litterarum q , r , s , t etc. vel P , Q , R etc. una pluresue fuerint negativae; quia alioquin omnes termini essent positivi eorumque aggregatum nihilo aequari non possit.

COROLL. 2.

25. Si ergo nulla addit imago realis, quod evenit, si omnes litterae P , Q , R etc. fuerint positivae, tum necessario litterarum q , r , s etc. una vel altera debet esse negativa; quae autem earum fuerint negativae, iis campis apparens diminuitur.

PROBLEMA 6.

26. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, si distantia oculi O prodeat negativa,

tina, ideoque oculus ultimae lenti immediate adplicari debeat, destruere marginem coloratum, ex quacunque vitri specie singulae lentes fuerint paratae.

Solutio.

Manentibus iisdem, quae in praecedente problemate circa diuersitatem vitri sunt posita, supra pro hoc casu secundum lentium numerum peculiare formulae sunt datae, quae ad nostrum institutum translatae ita se habent:

Pro vna lente $o = 0$.

Pro duabus $o = N(A + 1)q$

Pro tribus $o = N(A + 1)Br - \frac{N'}{F}((B + 1)r + q)$

Pro quatuor

$$o = N(A + 1)BC\delta - \frac{N'}{F}((B + 1)C\delta - q) \\ + \frac{N''}{FQ}((C + 1)\delta + r)$$

Pro quinque

$$o = N(A + 1)BCDt - \frac{N'}{F}((B + 1)CDt + q) \\ + \frac{N''}{FQ}((C + 1)Dt - r) - \frac{N'''}{FQR}((D + 1)t + \delta)$$

Pro sex lentibus

$$o = N(A + 1)BCDEu - \frac{N'}{F}((B + 1)CEu - q) \\ + \frac{N''}{FQ}((C + 1)DEu + r) - \frac{N'''}{FQR}((D + 1)Eu - \delta) \\ + \frac{N''''}{FQRS}((E + 1)u + t)$$

Pro

Pro septem lentibus

$$\begin{aligned} 0 = & N(A+1)BCDEFv - \frac{N'}{P}((B+1)CDEFv+q) \\ & + \frac{N''}{PQ}((C+1)DEFv-r) - \frac{N'''}{PQR}((D+1)EFv+s) \\ & + \frac{N''''}{PQRS}((E+1)Fv-t) - \frac{N'''''}{PQRST}((F+1)v+u) \end{aligned}$$

quas formulas concinnius exhibere non licet ideoque iis quovis casu oblato erit utendum.

Problema 7.

27. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, omnem plane confusionem, quae ob diversam radiorum refrangibilitatem praeter marginem coloratum est metuenda, ad nihilum redigere; ex quacunque vitri specie singulae lentes fuerint paratae.

Solutio.

Introductis etiam litteris N, N' etc. uti in praecedentibus problematibus est factum, aequatio in libro primo inuenta, cui est satisfaciendum, sequenti modo generatim pro quovis lentium numero expressa reperietur:

$$0 = N \cdot \frac{A+1}{A} - \frac{N'}{P} \cdot \frac{B+1}{AB} + \frac{N''}{PQ} \cdot \frac{C+1}{ABC} - \frac{N'''}{PQR} \cdot \frac{D+1}{ABCD}$$

etc.

quae etiam hoc modo exhiberi potest

$$0 = N \cdot \frac{1}{P} + \frac{N'}{P^2} \cdot \frac{1}{Q} + \frac{N''}{P^3 Q^2} \cdot \frac{1}{R} + \frac{N'''}{P^4 Q^3 R^2} \cdot \frac{1}{S} \text{ etc.}$$

vel

vel etiam, si libuerit, hoc modo

$$0 = N \cdot \frac{1}{A} - \frac{N'}{F} \cdot \frac{1}{AB} + \frac{N''}{PQ} \cdot \frac{1}{ABE} - \frac{N'''}{PQR} \cdot \frac{1}{ABCD} \text{ etc.}$$

Coroll. 1.

28. Cum productum omnium litterarum P, Q, R, S.... multiplicationem præbeat, si hæc fuerit valde magna, termini huius æquationis mox fient tam parui, vt sufficiat binos vel ternos terminos initiales assumisse ex quibus commode vel littera B vel C definiri poterit.

Coroll. 2.

29. Iam supra autem ostensum est, nisi litteræ N, N' etc. fuerint inter se diuersæ, hanc ultimam æquationem nullo modo adimpleri posse; unde eatenus tantum huic conditioni satisfieri poterit, quatenus lentes non ex eadem vitri specie conficiuntur.

Scholion.

30. Istud quidem tantum pro Telescopiis supra demonstrauius, idem autem quoque pro casu præfente demonstrari potest hoc modo: Ad hoc scilicet vtamur prima forma nostræ æquationis in eaque litteræ N inter se ponantur æquales, cuius singuli termini in duas partes discerpantur, vt prodeat hæc forma:

Tom. III.

D

0 =

$$0 = 1 + \frac{1}{A} - \frac{1}{ABF} + \frac{1}{ABCFQ} \\ - \frac{1}{AF} + \frac{1}{ABFQ} - \frac{1}{ABCFQR} \text{ etc.}$$

quae per a multiplicata censeatur et cum sit ex elementis

$$a = \frac{a}{A} = -\frac{P \cdot b}{A} = -\frac{Pb}{AB} = \frac{PQc}{AB} = \frac{PQ\gamma}{ABC} \text{ etc.}$$

hi valores successiue in nostra aequatione substituantur et aequatio nostra abibit in hanc formam

$$0 = a + \frac{a+b}{A} + \frac{b+c}{A \cdot B} + \frac{\gamma+d}{A^2 B^2 C^2} + \frac{\delta+e}{A^3 B^3 C^3 D^3} \text{ etc.}$$

vbi cum numeratores interualla lentium designent, denominatores vero omnes sint numeri quadrati, omnes isti termini necessario sunt positui. Tantum de vltima parte solitaria dubium superesse posset, scilicet hic quousque hos terminos continuauimus, insuper adiungi deberet terminus $\frac{\epsilon}{A^4 B^4 C^4 D^4 E^4}$, qui est casus quinque lentium, pro quo ϵ quidem est ∞ ; notandum autem est, esse etiam $E = \infty$, cum sit $\epsilon = E \epsilon$ quo valore substituto istum terminum insuper adiungendum sponte euanescere manifestum est. Ceterum, vti iam saepius monuimus, etiam diuersa vitra adhibendo neutiquam necesse est, vt huic vltimae aequationi accuratissime satisfiat, cum iam satis praeclare nobis agatur, si modo eius valor satis exiguus reddi queat, id quod etiam de duabus praecedentibus aequationibus est tenendum; neque enim natura rei ipsa huiusmodi solutio. em rigorosam permittit, cum nunquam sit spe-

ran-

randum, per experimenta valores litterarum N , N' etc. ita exacte definiri posse, vt non notabiliter a veritate aberrant, et quia vnicam vitri speciem vsurpando semper coacti sumus hanc vltimam confusionem tolerare, si modo eam minorem reddere licuerit, id certe pro maximo lucro erit habendum.

Problema 8.

31. Ex quocunque lentibus microscopium fuerit compositum, semidiametrum confusionis, quae a lentium apertura oritur, assignare totamque hanc confusionem infra datum limitem reducere, vt repraesentationi non amplius officiat.

Solutio.

Ad hoc praestandum nouae litterae λ , λ' etc. pro singulis lentibus in calculum sunt introducendae, quemadmodum in primo libro sufficienter est explicatum. Tum vero si singulas lentes ex peculiari vitri specie factas consideremus, expressio pro semidiametro confusionis supra inuenta litteris P , Q , R etc. adhibendis ad sequentem formam reuocabitur:

$$\begin{aligned} & \frac{\mu x^2}{4a^2b} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{g^2} + \frac{v}{ah} \right) - \frac{\mu'}{A^2P} \left(\frac{\lambda'}{g^2} + \frac{v}{sh} \right) \right. \\ & \quad + \frac{\mu''}{A^2B^2PQ} \left(\frac{\lambda''}{g^2} + \frac{v''}{ch} \right) \\ & \quad - \frac{\mu'''}{A^2B^2C^2PQR} \left(\frac{\lambda'''}{g^2} + \frac{v'''}{dh} \right) \\ & \quad \left. + \frac{\mu'''}{A^2B^2C^2D^2PQRS} \left(\frac{\lambda'''}{g^2} + \frac{v'''}{eh} \right) \right) \text{ etc.} \end{aligned}$$

D 2

quae

quae formula succinctior reddetur distantias focales introducendo; cum enim sit

$$\mathfrak{A} = \frac{p}{a}; \quad \mathfrak{B} = -\frac{p^2}{a^2}; \quad \mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathfrak{C} = \frac{p \mathfrak{C} r}{a^2}; \quad \mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathfrak{C} \mathfrak{D} = -\frac{p \mathfrak{C} \mathfrak{D} r}{a^2}$$

etc.

his valoribus substitutis fiet nostra formula

$$\frac{m a x^2}{b} \left(\frac{\mu}{p^2} \left(\lambda + \frac{\mathfrak{A}^2}{a} \cdot \nu \right) + \frac{\mu'}{p^2 \mathfrak{C}^2} \left(\lambda' + \frac{\mathfrak{B}^2}{a} \cdot \nu \right) \right. \\ \left. + \frac{\mu''}{p^2 \mathfrak{C}^2 r^2} \left(\lambda'' + \frac{\mathfrak{C}^2}{a} \cdot \nu'' \right) \right) \text{ etc.}$$

Sit nunc limes, quem valor huius formulae superare non debet, $= \frac{1}{k^2}$, vbi notandum est, pro telescopiis supra summat esse $k = 50$ circiter; quare si breuitatis gratia ponamus

$$\mathfrak{A} = \frac{\mu}{p^2} \left(\lambda + \frac{\mathfrak{A}^2}{a} \cdot \nu \right) + \frac{\mu'}{p^2 \mathfrak{C}^2} \left(\lambda' + \frac{\mathfrak{B}^2}{a} \cdot \nu \right) \\ + \frac{\mu''}{p^2 \mathfrak{C}^2 r^2} \left(\lambda'' + \frac{\mathfrak{C}^2}{a} \cdot \nu'' \right) \text{ etc.}$$

debebit esse $\frac{m a x^2}{b} \cdot \mathfrak{A} < \frac{1}{k^2}$ vnde commodissime defini-

nitur semidiameter lentis obiectivae $x < k \sqrt{\frac{b}{m a \mathfrak{A}}}$ ac si licuerit, formulam hanc \mathfrak{A} penitus ad nihilum redigere; tunc hunc semidiametrum x , nihil impedit, quominus tantum statuamus, quam figura lentis obiectivae permittit.

Corollarium.

32. Quando ergo hinc quantitas x fuerit definita; tum demum gradum claritatis assignare poterimus,

rimus, ex aequatione enim supra inuenta $y = \frac{b}{m}$ cognoscimus semidiametrum penicillorum radioforum, qui a singulis obiecti punctis in oculum transmittuntur, qui ad pupillam relatus gradum claritatis determinabit.

Coroll. 2.

33. De Telescopiis quidem vidimus, sufficientem claritatis gradum produci, si modo y non multo minor sit, quam $\frac{1}{10}$ dig. in microscopiis autem nos plerumque multo minore claritate contentos esse oportebit.

Coroll. 3.

34. At si loco x valorem inuentum substituiamus, pro gradu claritatis habebimus

$$y = k \cdot \left(\frac{b}{m}\right)^{\frac{1}{2}} \cdot \sqrt{\frac{1}{k}};$$

vnde intelligitur, quo longius obiectum a microscopio remouere velimus, eo minore claritate obiectum esse appariturum; quae causa est, vt in omnibus microscopiis distantia obiecti a lente obiectiua tam exigua capi debeat.

Coroll. 4.

35. Ex vltima forma nostrae expressionis manifestum est, si omnes lentes fuerint conuexae, seu litterae p, q, r etc. positivae; omnes terminos litteras $\lambda, \lambda', \lambda''$ etc. continentes fore quoque positivos;

D 3

vnde,

vnde, cum litterae v, v', v'' etc. sint valde parvae, quantitas illa Λ nullo modo ad nihilum redigi poterit, sin autem una vel altera lens fuerit concaua, tum vtique fieri poterit, vt haec quantitas Λ evanescat.

Scholion.

36. Haec igitur formula praecipue litteris $\lambda, \lambda', \lambda''$ etc. conuenienter definiendis inferuit, quandoquidem reliquae litterae iam per conditiones praecedentes plerumque suas determinationes adipiscuntur. Meminisse autem oportet, quamlibet lentem sibi adiunctum habere numerum λ , qui quidem unitate minor esse nequit, ex quo cum binis distantis determinatricibus ambae facies determinantur. Supra autem formulae pro radiis facierum iam sunt datae, sed eas in calculi commodum hic aliquantisper mutatas exhibeamus: Exemplo sit lens prima, cuius distantiae determinatrices sunt a et α , numerus autem iis adiungendus $= \lambda$, ex quibus binae eius facies supra ita sunt definitae, vt sit

$$\text{rad. fac. anter.} = \frac{\alpha a}{a\ell + \alpha\sigma \pm \tau(a + \alpha)\sqrt{\lambda - 1}}$$

$$\text{rad. fac. poster.} = \frac{\alpha a}{a\ell + \alpha\sigma \mp \tau(a + \alpha)\sqrt{\lambda - 1}}$$

Cum autem sit $\alpha = A a$, fient istae formulae

$$\text{rad. fac. ant.} = \frac{\Lambda a}{\Lambda\ell + \sigma \pm \tau(1 + \Lambda)\sqrt{\lambda - 1}}$$

$$\text{rad. fac. post.} = \frac{\Lambda a}{\ell + \Lambda\sigma \mp \tau(1 + \Lambda)\sqrt{\lambda - 1}}$$

Diui-

Diuidantur nunc numeratores et denominatores vtriusque fractionis per $1+A$ et cum sit $\frac{A}{1+A} = \mathcal{A}$ ideoque $\mathcal{A}a = p$ et $\frac{1}{1+A} = 1 - \mathcal{A}$, nostrae formulae abibunt in sequentes

$$\text{rad. fac. ant.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - \rho) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}}$$

$$\text{rad. fac. post.} = \frac{p}{\rho + \mathcal{A}(\sigma - \rho) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}}$$

vbi litterae ρ , σ et τ ex ratione refractionis, quae cuilibet lenti conuenit, sunt desumendae, pariter atque litterae μ et ν vti in primo libro ostendimus. Ne autem opus habeamus, eas inde depromere, tabulam ibi datam hic adiungamus:

n.	ρ .	σ .	τ .	μ .	ν .	$\mu \nu$.
1.50	0.2858.	1.7143.	0.9583.	1.0714.	0.2000.	0.2143.
1.51	0.2653.	1.6956.	0.9468.	1.0420.	0.2065.	0.2151.
1.52	0.2456.	1.6776.	0.9358.	1.0140.	0.2129.	0.2159.
1.53	0.2267.	1.6601.	0.9252.	0.9875.	0.2196.	0.2168.
1.54	0.2083.	1.6434.	0.9149.	0.9622.	0.2260.	0.2176.
1.55	0.1907.	1.6274.	0.9051.	0.9381.	0.2326.	0.2182.
1.56	0.1737.	1.6119.	0.8956.	0.9151.	0.2393.	0.2192.
1.57	0.1573.	1.5970.	0.8864.	0.8932.	0.2461.	0.2199.
1.58	0.1414.	1.5827.	0.8775.	0.8724.	0.2529.	0.2206.
1.59	0.1259.	1.5689.	0.8689.	0.8525.	0.2597.	0.2214.
1.60	0.1111.	1.5555.	0.8607.	0.8333.	0.2666.	0.2221.

Scho-

Scholion 2.

37. His principiis praemissis facile intelligitur, quomodo hanc de microscopiis doctrinam tractari et in sectiones subdiuidi conueniat, primo scilicet microscopia simplicia, quae vnica constant lente contemplabimur, idque duplici modo, prout huius lentis crassities negligitur vel eius ratio in calculo habetur. Deinde tria genera microscopiorum compositorum considerabimus, prouti in telescopiis fecimus in primo scilicet genere nulla prorsus occurret imago realis seu omnes litterae P, Q, R etc. erunt positivae; in secundo autem genere vnica occurret imago realis ideoque vnica illarum litterarum negatiuum habebit valorem, quaecunque ea fuerit; in tertio denique genere duae imagines reales locum habebunt, sicque binae illarum litterarum, quaecunque eae fuerint, valores sortientur negatiuos. Plures autem imagines reales introducere prorsus foret superfluum. Notandum vero est, tam microscopia simplicia, quam composita, primi et tertii generis obiecta situ erecto esse repraesentatura, dum microscopia composita secundi generis ea situ inuerso referent. Quamobrem haec tractatio quatuor sequentibus sectionibus absoluetur.

CAPVT

CAPVT I.

DE

MICROSCOPIIS SIMPLICIBVS,
VNICA LENTE CONSTANTIBVS, TAM NE-
GLECTA LENTIS CRASSITIE, QVAM EIVS
RATIONE HABITA.

Problema I.

§. 38.

Microscopium simplex conficere, quod obiecta se-
cundum datam rationem, aucta repraesentet,
neglecta lentis crassitie.

Solutio.

Sit multiplicatio praescripta $= m$, quae scilicet
ad distantiam pro arbitrio assumptam b referatur, de-
notante b vulgo distantiam 8 dig. sitque p distantia
focalis lentis, quae sola microscopium constituit. Cum
igitur esse debeat $a = \infty$ erit quoque $A = \infty$; vnde
sit $\mathcal{A} = 1$ ideoque $a = p$, ita, vt distantia obiecti an-
te lentem praecise eius distantiae focali p aequalis esse
debeat. Cum igitur sit in genere $m = PQR \dots Z \frac{b}{a}$;

Tom. III.

E

pro

pro nostro casu, quo vnica adest lens, haec formula per omnes litteras PQR...Z debet diuidi; ita, vt fiat $m = \frac{b}{a}$; quod etiam hoc modo facillime ostenditur, cum enim haec imago cadat ad distantiam $a = Aa$ eius semidiameter sit $A\zeta$, existente ζ semidiametro obiecti, haec imago ab oculo cernetur sub angulo $\frac{\zeta}{a}$, dum idem obiectum ad distantiam b existens nudo oculo appariturum esset sub angulo $= \frac{\zeta}{b}$, ex quo ille angulus per hunc diuisus ipsam dat multiplicationem, ita, vt sit $m = \frac{b}{a}$; quare cum haec multiplicatio m sit data, hinc colligitur $a = p = \frac{b}{m}$ sicque tam distantia focalis lentis, quam distantia obiecti ante lentem per solam multiplicationem praescriptam determinatur, ex quo constructio microscopii iam innotescit. Tantum igitur superest, vt reliquas conditiones eo pertinentes percurramus. Primo igitur sit semidiameter aperturæ huius lentis $= x$, quem deinceps ex confusione determinari oportebit et ex problemate tertio Introd. patet, fore gradum claritatis $y = \frac{bx}{ma} = x$ ob $a = \frac{b}{m}$, quod quidem per se est perspicuum, cum penicillus radiosus transmissus ipsi aperturæ manifesto sit aequalis. Ex IVto probl. cum praeter lentem obiectiuam nulla alia adsit, litterae q, r, s etc. hic nullum locum inueniunt, at pro loco oculi hic habebimus $O = o$ siue oculum lenti immediate adplicari oportet; campusque apparens hic plane non de-

ter

terminatur, ita, vt visus oculi nusquam terminetur. Ex Vto porro problemate intelligitur, hic nullum marginem coloratum esse pertimescendum, quia is tantum a lentibus sequentibus producit. Vltum vero problema hic prorsus non pertinet. Vltum dein problema hanc dat aequationem $0 = N \cdot \frac{1}{p}$, quod cum fieri nequeat, haec confusio tolli omnino non potest, sed potius eo maior fiet, quo minus erit p seu quo maior desideretur multiplicatio. Ex VIIIto denique problemate deducimus pro nostro casu hanc aequationem:

$$\frac{m a x^2}{p^2} \cdot \frac{\mu}{p^2} \left(\lambda + \frac{m^2}{\lambda} \cdot v \right) < \frac{1}{k^2}$$

quae ob $A = \infty$ et $m a = b$ abit in hanc:

$$\frac{\mu \lambda x^2}{p^2} < \frac{1}{k^2}; \text{ ex qua fit } x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{1}{\mu \lambda}}$$

sicque apertura lentis innotescit simulque etiam gradus claritatis; hocque modo omnia, quae ad microscopium pertinent, sunt definita.

COROLL. I.

39. Cum igitur pro apertura lentis inuentus sit eius semidiameter $x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{1}{\mu \lambda}}$, evidens est, vt claritatem, quantum fieri potest, sine detrimento distinctionis augeamus, sumi debere $\lambda = 1$ et quia μ non multum ab unitate differt, fiet $x = y = \frac{p}{k}$ vnde cum sit circiter $k = 50$, nullum est dubium, quin lens

E 2

hanc

hanc aperturam admittat. Ante autem vidimus, esse $p = \frac{b}{m}$; ita, vt nunc habeamus $x = y = \frac{b}{km}$. Quare si statuamus $k = 48$ et $b = 8$ dig., erit $x = y = \frac{1}{6m}$ dig. sicque statim ac multiplicatio m supra 8 excurrat, gradus claritatis minor euadet eo, quem supra telescopiis conciliauimus.

Scholion.

40. Lens autem, quae tantum octies multiplicat, vix nomen microscopi meretur, cum distantia focalis p prodeat vnus digiti; interim tamen hinc videmus, semidiametrum aperturae non vltra $\frac{1}{4}$ dig. augeri debere, si quidem tanto distinctionis gradu frui velimus, quantus in telescopiis exigi solet. Experientia autem constat, huiusmodi lentibus multo maiorem aperturam tribui, neque adeo ad mensuram definiri solere, at vero etiam indidem constat, huiusmodi repraesentationes non mediocri confusione esse inquinatas; quod adeo etiam de omnibus microscopiis valet, quorum repraesentatio plerumque multo magis confusa est, quam in telescopiis tolerari solet. Quocirca videtur, dum de microscopiis agitur litterae k multo minor valor, quam 50, tuto tribui posse, quem adeo in quibusdam microscopiis non spernendis ne ad 20 quidem assurgere comperi. Interim tamen nulum est dubium, quin haec instrumenta multo maiorem vtilitatem sint allatura, si a tam notabili confu-

fusione liberari queant, quare hic quidem litterae k valorem 20 sum assignaturus; nullam tamen occasionem praetermittam, quoties fieri licuerit, hunc confusio-
nis gradum diminuendi.

Coroll. 2.

41. Sumto ergo $k = 20$ semidiameter aperturæ microscopii debeat esse $x = \frac{1}{5m}$ dig. cui cum mensura claritatis sit aequalis, statim atque m superat 8; quo casu sit $y = \frac{1}{15}$ dig., non amplius obiecta plena claritate videmus, sed quo maior fuerit ratio $m:8$, eo minore claritate contenti esse debemus.

Coroll. 3.

42. Quia autem ne tanta quidem claritas est expectanda, nisi capiatur $\lambda = 1$; patet, quanti intersit, lenti microscopicae debitam figuram tribuisse, et cum sit $\lambda = 1$ hanc lentem ita construere conveniet, ut sit radius faciei anterioris $= \frac{2}{3}$; et posterioris $= \frac{2}{5}$. Si enim lente utrinque aequè convexa uti vellemus, confusio ultra dimidium fieret maior.

Scholion.

43. Quod igitur constructio huiusmodi microscopiorum pro qualibet multiplicatione facilius et clarius perspiciatur, tabulam hic subiungamus, in qua pro praeceptis valoribus litterae m primo distantiam ob-

iecti a lente, quae eadem est eius distantia focalis, exhibeamus; deinde vero radios vtriusque lentis faciei in digitis expressos duabus columnis designemus; tum vero semidiametrum aperturae et gradum claritatis ita assignemus, ut posita claritate plena = 1, et pupillae semidiametro = $\frac{1}{4}$ dig. gradus claritatis per 20 $y = \frac{1}{m}$ exprimatur, etiamsi proprie quadratum huius fractionis sumi deberet, quoniam claritas pendet non a diametro penicillorum, sed a tota eorum crassitie. Quod autem semel monuisse sufficit. Pro refractione autem vitri sumamus $n = 1,55$, ut sit

$$e = 0,1907; \sigma = 1,6274, \text{ eritque}$$

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 5,2416.p = 41,9328.\frac{1}{m} \\ \text{poster.} = 0,6145.p = 4,9160.\frac{1}{m} \end{cases}$$

ob $p = \frac{1}{m}$ digit. = a ; tum vero est semidiameter aperturae $x = \frac{1}{m}$ dig. et mensura claritatis, ut modo vidimus, = $\frac{1}{m}$; vnde facile sequens tabula conficitur:

Multi-

Multiplic.	dist. focalis	Rad. faciei anter.	semid. poster.	Menf. apert.	clarit.
10	0,800	4,193	0,492	0,040	0,800
20	0,400	2,096	0,246	0,020	0,400
30	0,266	1,398	0,164	0,013	0,266
40	0,200	1,048	0,123	0,010	0,200
50	0,160	0,839	0,098	0,008	0,160
60	0,133	0,699	0,082	0,006	0,133
70	0,114	0,599	0,070	0,006	0,114
80	0,100	0,524	0,062	0,005	0,100
90	0,088	0,466	0,055	0,004	0,088
100	0,080	0,419	0,049	0,004	0,080
120	0,066	0,349	0,041	0,003	0,066
140	0,051	0,299	0,035	0,003	0,057
160	0,050	0,262	0,031	0,002	0,050

Hinc euidens est, has multiplicationes vterius continuari non posse, cum tam radii facierum lentis nimis fierent exigui, quam vt in praxi elaborari possint; tum vero apertura tam parua fieri deberet, vt ob defectum claritatis obiecta vix conspici possent. Ceterum cum apertura harum lentium tam exigua esse debeat, eas quoque ipsas tam paruas conficere licebit, vt earum crassities præ distantia focali, quantumvis ea parua fuerit, sine errore negligi queat; quia scilicet in his lentibus eadem, ac in maioribus, ratio est; tenuissimas nempe has lentes elaborari oportet, vt margines circumquaque inter se quasi conueniant. Cum autem plerumque his lentibus multo maior

maior crassities tribui soleat, quae ad distantiam focalem satis notabilem teneat rationem eamque adeo superet, vti sit in globulis vitreis, qui loco huiusmodi lenticularum vsurpari solent; operae utique pretium erit in determinatione talium microscopiorum crassitiei rationem habere.

Problema 2.

44. Si lentis crassitiem negligere non liceat, microscopia conficere, quae obiecta secundum datam rationem aucta repraesentent.

Solutio.

Ad hoc problema soluendum consideretur solutio problematis in L. I. §. 326 allati, cuius solutio huc transferetur, statuendo $O = a + l = 0$ ita, vt sit $l = -a$, existente $a = \infty$, vti hic assumimus. Tum igitur si distantia obiecti ante lentem sit $= a$; crassities lentis $= v$ radius faciei anterioris $= f$ et posterioris $= g$; introducta quantitate adhuc indefinita $= k$, has ibi inuenimus formulas:

$$f = \frac{(n-1)a:k+v}{k+v+\frac{v}{n}}; \quad g = \frac{(n-1)(v-k)}{2n};$$

quibus lens determinatur. Quodsi nunc ponatur $\frac{k-v}{k+v} = i$, definiuimus ibi multiplicationem

$$m = -\frac{1}{i} \cdot \frac{b}{a} = \frac{v+k}{k-v} \cdot \frac{b}{a}.$$

Deinde si aperturæ semidiameter in faciei anteriore sit x , in faciei posteriore ea debet esse non minor, quam

quam $ix = \frac{v-k}{v+k} x$, proditque gradus claritatis

$$y = -ix = \frac{v-k}{v+k} \cdot x.$$

Postea vero pro semidiametro confusiois inuenta est sequens formula:

$$+ \frac{1}{2} ix^2 \frac{n}{2(n-1)^2} \left(\left(\frac{n}{a} + \frac{2}{k+v} \right) \left(\frac{1}{ia} + \frac{2}{k-v} \right)^2 - \frac{2}{k-v} \cdot \frac{4}{(k+v)^2} \right)$$

cuius valor non superare debet limitem ante constitutum $\frac{1}{k^2}$, existente $k=20$; reducitur autem ea ad hanc formam:

$$\frac{n}{2(n-1)^2} \cdot \frac{x^2}{k+v} \left(\left(\frac{n}{a} + \frac{2}{k+v} \right) \left(\frac{k+v}{a} + 2 \right)^2 \cdot \frac{1}{k-v} - \frac{4}{(k+v)^2} \right)$$

unde colligitur sequens aequatio

$$\frac{n}{2(n-1)^2} \cdot x^2 \left(\frac{n(k+v)}{a^2(k-v)} + \frac{4n+2}{a^2(k-v)} + \frac{4n+2}{a^2(k^2-v^2)} + \frac{16v}{(k+v)^2(k-v)^2} \right) = k^2.$$

ex qua quantitas x definiri poterit. Porro supra loci oculi ita erat definitus, ut nunc fiat $O = \frac{(v-k)v}{n(v+k)^2}$; unde conspicietur in obiecto portio, cuius semidiameter $\zeta = \frac{na}{v} \cdot \frac{v-k}{v+k} \cdot x$; Vt margo coloratus tolleretur, deberet esse $k=\infty$, siquidem $O > 0$; at cum prodeat $O < 0$; debet esse $k = -2a - v$ et cum pro hac confusione penitus tollenda deberet esse

$$(a+v)(a+a+v) = 0;$$

ob $a=\infty$ evidens est, hanc confusionem fore enormem.

Coroll. 1.

45. Cum inuenerimus $\frac{k+v}{k-v} \cdot \frac{b}{a} = m$; vt hic valor sit positius siue repraesentatio erecta, necesse est, vt quantitas k extra limites $+v$ et $-v$ contineatur, si enim intra hos limites contineretur, multiplicatio m prodiret negatiua ideoque repraesentatio inuersa, dum scilicet imago realis intra lentem formar-tur.

Coroll. 2.

46. Duo ergo sunt casus considerandi, quibus multiplicatio m sit positia, alter, quo non solum $k > 0$, sed etiam $k > v$; tum facies lentis anterior erit conuexa, posterior vero concaua et $m > \frac{b}{a}$; altero vero casu, quo $k < 0$ simulque $k < -v$ siue posito $k = -l$, si fuerit $l > v$ erit

$$f = \frac{(n-1)a(l-v)}{1-v-1na} \text{ et } g = \frac{(n-1)(l+v)}{2n};$$

ideoque facies posterior semper conuexa; anterior vero concaua, nisi sit $l > v + 2na$ nam si $l > v + 2na$ etiam anterior facies erit conuexa; hocque porro casu erit $m < \frac{b}{a}$.

Coroll. 3.

47. Quod ad locum oculi attinet, pro quo est

$$O = \frac{(v-k)v}{n(v+k)}, \text{ quia } \frac{k+v}{k-v}$$

est

est quantitas positiua, scilicet

$$= \frac{m a}{b}, \text{ erit } O = - \frac{v b}{m a}$$

ideoque semper negatiuus propter lentis crassitiem, neque hic valor euanesct, nisi simul lentis crassities fuerit euanesceus.

Coroll. 4.

48. Pro gradu vero claritatis haec expressio est notata digna, quod sit $m y = \frac{b x}{a}$ ideoque $y = \frac{b x}{m a}$, vnde patet crassitiem lentis in gradu claritatis nihil mutare, si scilicet pro eadem multiplicatione m apertura x eundem adipiscatur valorem.

Coroll. 5.

49. Cum priori casu, quo erat $v = 0$, campus apparens fuisset indefinitus, hic ob lentis crassitiem ita determinabitur, vt sit $m \zeta = \frac{b x}{v}$ siue $\zeta = \frac{b x}{m v}$ vnde patet, quo minor fuerit crassities, eo maiorem futurum esse campum, ac si loco x introducatur claritas y , prodibit $\zeta = \frac{v y}{v}$, ita, vt pro eadem crassitie ratione ad distantiam a semidiameter campi sit claritati proportionalis.

Scholion I.

50. Quoniam hic duo casus principales considerandi veniunt, alter, quo $k > v$; alter vero quo

F 2

$l > v$,

$l > v$, existente $l = -k$ pro priore aequatio confusionem reddens insensibilem in solutione est exhibitā;
pro posteriore vero ea ita se habebit:

$$\frac{n}{s(n-1)^2} \cdot x^2 \left(\frac{n(l-v)}{a^2(l+v)} - \frac{4n+3}{a^2(l+v)} + \frac{4n+3}{a(l^2-v^2)} \right. \\ \left. + \frac{4v}{(l-v)(l+v)} \right) = k^2.$$

Quodsi nunc etiam multiplicationem m introducamus, litteram vero l vel k eliminemus; haec aequatio inducet hanc formam:

$$\frac{n}{s(n-1)^2 a^2 b} \cdot x^2 \left(m n - \frac{(2n+1)(b-ma)}{v} \right. \\ \left. + \frac{(n+1)(b-ma)^2}{m^2 v^2} + \frac{(b-ma)^2}{m^2 a v^2} \right) = k^2.$$

quae si breuitatis gratia ponatur $\frac{b-ma}{v} = s$ induct hanc formam:

$$\frac{n}{s(n-1)^2 a^2 b} \cdot x^2 \left(m n - (2n+1)s \right. \\ \left. + \frac{(n+1)s^2}{m^2} - \frac{s^2}{m^2 a} + \frac{b s^2}{m^2 a} \right) = k^2.$$

quae porro mutatur in haec:

$$\frac{n}{s(n-1)^2 a^2 b} \cdot x^2 \left(m \left(1 - \frac{s}{n} \right)^2 \left(n - \frac{s}{m} \right) + \frac{b s^2}{m^2 a} \right)$$

quae ad quodvis casus multo facilius applicabitur.
Ceterum cum inter binos casus memoratos quasi medius sit $k = \infty$, ponamus $k = \infty$ eritque

$$f = (n-1)a; \quad g = \infty; \quad m = \frac{b}{a}; \quad y = +x;$$

$$O = -\frac{v}{n}; \quad \zeta = \frac{n a x}{v};$$

prae-

praeterca vero haec habebitur aequatio resoluenda

$$\frac{1}{2a^2(n-1)^2} = k^2 \quad \text{vnde colligitur } x = \frac{a}{k} \sqrt{2 \frac{(n-1)^2}{n^2}}$$

ita, vt hic valor notabiliter minor sit, quam in problemate primo, quia in problemate primo facies anterior fere fuerat plana, hic casus inde oritur, si illa lens inuerteretur, quo facto ea sine dubio multo minorem aperturam pateretur ceterum et ideo est notatu dignus, quod crassities lentis neque in multiplicatione neque in confusione quidquam mutet.

Scholion 2.

51. Quoniam nostrum institutum non est, omnes casus possibiles pertractare, sed eos tantum, quibus vnā saltem vel plures excellentes qualitates lenti tribuere licuerit, hic vnicus ille casus in problemate memoratus potissimum attentione nostra dignus videtur, quo marginis colorati est expers; quod vti vidimus euenit, si capiatur $k = -2a - v$. Interim tamen quaedam quasi necessitas nos cogit eum quoque casum euoluere, quo loco lenticulae globulus vitreus integer vsurpari solet, quandoquidem huiusmodi microscopia facillime parantur et frequenter in vsum sunt vocatae; quamobrem his duobus casibus duo sequentia huius capituli problemata destinamus.

Problema 3.

52. Non neglecta lentis crassitie eaque adeo data, microscopium construere, quod in data ratione multiplicet simulque obiecta sine margine colorato repraesentet.

Solutio.

Cum ob crassitiem distantia oculi O semper prodeat negatiua ideoque oculum lenti immediate adplicari oporteat, vt margo coloratus ad nihilum redigatur, iam vidimus capi debere $k = -2a - v$; vnde ambo radii lentis ita erunt expressi

$$f = -a \text{ et } g = \frac{(n-1)}{n} (a + v),$$

ita, vt prima facies sit concaua et in ipso eius centro obiectum collocari debeat; vnde radii in prima facie nullam plane refractionem patientur; deinde pro multiplicatione habebimus hanc aequationem $m = \frac{b}{a+v}$ vnde cum m detur, colligitur $a + v = \frac{b}{m}$; pro claritatis autem gradu erit $y = \frac{a+v}{a} x$ vnde si vt supra semidiameter pupillae aestimetur $\frac{1}{10}$ dig., mensura claritatis aestimari poterit $20y = \frac{20(a+v)}{a} x$, cum scilicet x in digitis exprimitur. Pro loco oculi autem reperitur $O = -\frac{(a+v)^2}{na}$ quae cum sit negatiua, oculum lenti immediate adplicari oportet. Quia aperturae faciei anterioris semidiameter positus est $= x$; in facie posteriore is erit $= \frac{a+v}{a} x$; qui est ipse valor ipsius y .

Hinc

Hinc pro campo apparente erit $\zeta = \frac{n(a+v)}{v} x$. Denique vt ex conditione distinctionis quantitatis x definia-
tur, vtamur prima aequatione, quae ob

$$i = \frac{k-v}{k+v} = \frac{a+v}{a} \text{ et } k+v = -2a;$$

$$k-v = -2(a+v); \text{ hincque } \frac{1}{a} + \frac{1}{k-v} = 0,$$

$$\text{et } (k-v)(k+v) = -8a^2(a+v)$$

abit in hanc

$$\frac{n}{1+n-1} \cdot \frac{x^2}{a^2} = \frac{1}{k^2}, \text{ ex qua elicitur}$$

$$x = \frac{a}{k} \sqrt{\frac{1(n-1)^2}{n}},$$

ex quo valore reliqua omnia determinantur.

Exemplum.

Statuamus crassitiem $v = a$ sitque vitrum com-
mune, cuius refraçtio $n = 1,55$ ac reperietur

$$x = 0,73081. \frac{a}{10} = 0,0365. a$$

posito scilicet $k = 20$, vt ante; cum autem multi-
plicatio m detur ideoque fit

$$a = \frac{b}{2m} \text{ erit } x = 0,0183. \frac{b}{m};$$

unde sequens constructio colligitur

$$\text{I}^\circ. \text{ Distantia obiecti a lente } a = \frac{b}{2m}.$$

$$\text{II}^\circ. \text{ Radius faciei anterioris } = -a = -\frac{b}{2m}.$$

$$\text{III}^\circ. \text{ Crassities lentis } v = \frac{b}{2m}.$$

IV^o.

$$\text{IV}^{\circ}. \text{Rad. faciei poster.} = \frac{n-1}{n} \cdot \frac{b}{m} = 0,35484 \cdot \frac{b}{m}.$$

$$\text{V}^{\circ}. \text{Semidiameter aperturæ anter.} = 0,0183 \cdot \frac{b}{m}.$$

$$\text{VI}^{\circ}. \text{Semidiameter aperturæ poster.} = 0,0366 \cdot \frac{b}{m}.$$

$$\text{VII}^{\circ}. \text{Mensura claritatis } 0,732 \cdot \frac{b}{m} \text{ seu sumto} \\ b = 8 \text{ dig.; erit ea mensura} = \frac{5,856}{m}.$$

$$\text{VIII}^{\circ}. \text{Semidiameter spatii visi in obiecto} \\ \zeta = 2nx = 0,1135 \cdot \frac{b}{m}.$$

quæ quo facilius cum casu problematis primi comparari queant, euoluamus casum, quo multiplicatio $m = 100$ et sumto $b = 8$ digitor. sequentes prodibunt determinationes.

$$1^{\circ}. \text{Distantia obiecti a lente} = 0,04 \text{ dig.}$$

$$2^{\circ}. \text{Radius faciei anterioris} = -0,04 \text{ dig.}$$

$$3^{\circ}. \text{Crassities lentis} = 0,04 \text{ dig.}$$

$$4^{\circ}. \text{Radius faciei poster.} = 0,0284 \text{ dig.}$$

$$5^{\circ}. \text{Semidiameter apert. anter.} = 0,0015 \text{ dig.}$$

$$6^{\circ}. \text{Semidiameter apert. poster.} = 0,0030 \text{ dig.}$$

$$7^{\circ}. \text{Mensura claritatis } 0,0585 \text{ dig.}$$

$$8^{\circ}. \text{Semidiameter spatii visi in obiecto} = 0,009 \text{ dig.}$$

Scholion

53. Haec ergo microscopia multo sunt inferiora praecedentibus, ubi crassities erat minima, neque ergo cuiquam in mentem venit, huiusmodi microscopia conficere.

Pro-

Problema 4.

54. Si loco lentis adhibeatur globulus vitreus constructionem microscopii describere, quod datam multiplicationem producat.

Solutio.

Hic ergo erit 1°. $f = g$; tum vero 2°. $v = 2f$.
Ex priore conditione statim colligimus

$$\frac{a(k+v)}{k+v+na} = \frac{v-k}{n} \text{ unde sequitur } k^2 + 4nak = v^2.$$

Cum autem porro sit $v = 2f$, valor ipsius dabit

$$f = \frac{(n-1)(v-k)}{2n} \text{ siue } 2f + (n-1)k = 0$$

unde fit $k = -\frac{2f}{n-1}$, qui valor in superiore aequatione substitutus praebet $(2-n)f - 2(n-1)a = 0$;
ita, ut sit

$$f = \frac{2(n-1)}{2-n} \cdot a; \text{ siue } a = \frac{2-n}{2(n-1)} \cdot f.$$

Nunc vero multiplicatio m dat

$$m = \frac{2-n}{n} \cdot \frac{b}{a} = \frac{2(n-1)}{n} \cdot \frac{b}{f} \text{ ob}$$

$$k + v = -\frac{2(n-1)}{n-1} f \text{ et } k - v = -\frac{2n}{n-1} f$$

unde nanciscimur

$$f = \frac{2(n-1)}{n} \cdot \frac{b}{m}; \text{ et } a = \frac{2-n}{n} \cdot \frac{b}{m}$$

hincque

$$k = -\frac{2}{n} \cdot \frac{b}{m} \text{ et } v = \frac{2(n-1)}{n} \cdot \frac{b}{m}$$

ex quibus pro loco oculi reperitur

$$O = -\frac{2(n-1)}{n(2-n)} \cdot \frac{b}{m},$$

Tom. III.

G

quae

debebat esse $k = -2a - v$ sine $-4a + 2a = 0$, quod cum non sit etiam evidens est, marginem coloratum non destrui, sed satis notabilem fore. Ex his igitur omnibus colliguntur sequentes regulæ pro constructione huiusmodi microscopiorum, in quibus sit multiplicatio $= m$.

I. Paretur globulus vitreus, cuius radius sit

$$f = \frac{2(n-1)}{n} \cdot \frac{b}{m},$$

cuius refractionis si sit $n = 1,55$ et capiatur $b = 8$, erit $f = \frac{52677}{m}$ dig.

II. Ante hunc globum obiectum exponi debet ad distantiam $a = \frac{257716}{m}$.

III. Globulo autem in parte anteriore tribuatur apertura, cuius semidiameter sit

$$x = \frac{2(n-1)}{nk} \cdot \frac{b}{m} \sqrt{\frac{(n-1)^2}{2n-n^2-1}}$$

quæ expressio in numeros evoluta fiet

$$x = \frac{76}{155m} \sqrt[3]{\frac{3095}{14571}};$$

$$x = \frac{0,14477}{m} \text{ dig. hincque } \zeta = \frac{0,15016}{m}.$$

In parte posteriore autem semidiameter aperturæ debet esse

$$ix = \frac{2b}{km} \sqrt{\frac{(n-1)^2}{2n-n^2-1}} = \frac{0,14087}{m} \text{ dig.}$$

Cum nunc sit $y = ix$, habebimus mensuram claritatis $20y = \frac{2,81754}{m}$, qui ergo maior est, quam

G 2

casu

casu lenticulae simplicis; ubi tantum erat $\frac{1}{2}$, quod autem lucrum neutiquam compensat vitium illud, quo obiecta margine colorato inquinata adparent. Operae igitur pretium erit similem tabulam, qualem supra in probl. 1. dedimus, adiungere.

Multiplic.	Dist. obiecti	Rad. glob.	Semid. ant.	apert. post.	Mens. clar.	Sem. campi.
10	0,238	0,568	0,014	0,030	0,998	0,016
20	0,116	0,284	0,007	0,025	0,499	0,008
30	0,077	0,189	0,005	0,017	0,333	0,005
40	0,058	0,142	0,003	0,013	0,249	0,004
50	0,046	0,114	0,003	0,010	0,199	0,003
60	0,038	0,094	0,002	0,008	0,166	0,001

quam ulterius continuare ob nimis exiguum campum apparentem non conueniet; si autem apertura maior sumeretur, confusio prodiret plane intolerabilis.

Scholion.

55. Ex his iam abunde intelligitur, in hoc genere microscopiorum simplicium speciem primo aliatam, qua lenticulae tenuissimae vsurpantur, reliquis omnibus palmam longe praeripere; interim tamen et ista species duobus insignibus incommodis laborat, quae hic fusius ob oculos ponamus, quo clarius appareat, quid

quid potissimum in microscopiis perficiendum desideretur. Primum incommodum in nimia propinquitate qua obiectum lenti admoneri debet, est situm; qua sit, ut pro maioribus multiplicationibus haec distantia fere penitus evanescere debeat, quae circumstantia in causa est, ut, obiecta si non sint laeuissima, minimae inaequalitates vel a lente nimis magnam vel nimis parvam teneant distantiam. Ideoque summa confusione adpareant. Inprimis igitur in id erit incumbendum, ut pro maioribus potissimum multiplicationibus eiusmodi microscopia inueniantur, quae non tam exiguam a lente distantiam postulent. Alterum incommodum consistit in nimis parua claritate, quam ista microscopiorum species exhibet in maioribus multiplicationibus; ex tabula enim supra § 43. exhibita videmus, si multiplicatio sit $m = 100$, claritatem ibi designatam esse 0,080, et: cum ipsa claritas huius quadrato sit proportionalis, ea fiet 0,064. ideoque 156 vicibus minor, quam claritas naturalis, quae quidem adhuc satis tolerabilis est, nisi ipsum obiectum sit natura sua valde obscurum, sed hinc intelligitur, si multo maior multiplicatio desideretur, tenebras non amplius esse ferendas. Isti quidem defectui remedium afferri posset, aperturam lentis augendo; tum autem confusio tantopere augeretur, ut penitus tolerari non posset, praecipue cum istam tabulam ita adstruxerimus, ut tantum esset $k = 20$, dum pro telescopiis

poni solet $k = 50$, ita, ut in his microscopiis gradus distinctionis iam quindecies sit minor, quam in telescopiis, ita, ut potius curandum sit, ut maiorem gradum distinctionis obtineamus. Illud autem posterius incommodum maximam partem lentem duplicando atque adeo triplicando e medio tollere licebit, ubi autem non eiusmodi lentes multiplicatae, quales in primo libro descripsimus, usurpari poterunt, quarum scilicet intervallum penitus evanescens est assumptum; quamobrem in hoc negotio intervalla inter istas lentes iam tanta assumi conveniet, quae in praxi locum habere queant; quod argumentum in sequentibus capitibus diligentius examini subiciemus; in posterum vero perpetuo crassitiem lentium pro nihilo habebimus; unde maxime erit cauendum, ne lentes minus tenues elaborentur, quam earum forma et apertura postulant.



CAPVT II.

DE

MICROSCOPIIS SIMPLICIBVS

DVABVS PLVRIBVSVE LENTIBVS CON-
 VEXIS INTER SE PROXIME IYNECTIS
 CONSTANTIBVS.

Problema. I.

56.

Si lens duplicata ex duabus lentibus convexis sic
 composita, pro data multiplicatione huiusmodi
 microscopium construere, quod objecta quantum fieri
 potest clare et distincte repræsentet.

Solutio.

Quoniam hic binæ lentes sibi proxime iungen-
 dae occurrunt, ex formula nostris generalibus earum
 intervallum erit, $a + b = A a (x + \frac{1}{x})$ quod cum q
 debeat esse minimum, statuatur $= \eta a$, denotante η
 fractionem tam parvam, quam circumstantiæ permit-
 tunt atque hinc colligemus $P = \frac{A}{A - \eta}$ deinde quia vtra-
 que

que lens debet esse conuexa, seu vtriusque distantia focalis positua tam haec quantitas, $p = \mathcal{A}a$, quam ista $q = -\frac{\Lambda}{\eta}a = -(\Lambda - \eta)a$ debet esse positua ideoque $\mathcal{A} > 0$, ut $\Lambda < 0$, id quod fit si $\mathcal{A} > 1$. Hoc notato multiplicatio nobis praebet

$$m = \frac{p \cdot b}{a} = \frac{\Lambda}{\Lambda - \eta} \cdot \frac{b}{a},$$

vnde definitur distantia obiecti $a = \frac{\Lambda}{\Lambda - \eta} \cdot \frac{b}{m}$ ita, vt sit $ma - b = \frac{\eta}{\Lambda - \eta} \cdot b$; deinde si semidiameter aperturae primae lentis ponatur $= x$; secundae lentis debet esse $(1 - \frac{\eta}{\Lambda})x$; vnde pro gradu claritatis fiet $y = \frac{b \cdot x}{ma}$ seu $y = (1 - \frac{\eta}{\Lambda})x$, ita, vt ob $\Lambda < 0$ lentium interval- lum claritatem augeat. Deinde pro campo apparen- te ibi inuenimus $\zeta = \frac{\Lambda - \eta}{\Lambda} q \cdot a \xi$; at hic q maius ac- cipi nequit, quam vt semidiameter aperturae secundae lentis fiat $= (1 - \frac{\eta}{\Lambda})x$, quippe quae apertura maior esse nequit, hinc colligimus $q = -\frac{\Lambda \cdot \eta}{\Lambda - \eta}$; vnde conclu- ditur $\zeta = \frac{(\Lambda - \eta)x}{\Lambda \eta}$. Pro loco autem oculi est

$$O = \frac{\eta q}{(\Lambda - \eta)a} \cdot \frac{b}{m}$$

quae cum sit negatiua, oculum immediate applicari oportet, et quia lentes sibi sunt proximae, hinc nul- lus margo coloratus erit metuendus. Nunc igitur potissimum considerari debet semidiameter confusio- nis, qui est

$$\frac{\mu m a^2}{a \cdot a^2 \cdot b} \left(\frac{\Lambda}{\eta^2} + \frac{\eta}{\Lambda \eta} - \frac{\eta^2}{\Lambda^2 \eta} \right)$$

vbi

vbi posterius membrum ob $A < 0$ erit positium ideoque haec quantitas semper maior nihilo, quomobrem hic totum negotium eo redit, vt ista quantitas reddatur minima, id quod fieri potest, cum litterae A et \mathcal{A} adhuc arbitrio nostro sint relictæ. Ad hoc efficiendum statim patet, litteris λ et λ' minimum valorem, quem capere possunt, qui est 1, tribui debere et cum quantitas P parum ab unitate differat, litteram \mathcal{A} vel A ita definiamus, vt haec formula $\frac{1}{\mathcal{A}^2} - \frac{1}{A^2} + \frac{1}{\lambda \mathcal{A}}$ fiat minimum. Ante quam, autem eam differentiemus, relationem inter \mathcal{A} et A attentius consideremus, quæ ita exprimi potest $\frac{1}{\mathcal{A}} = 1 + \frac{1}{A}$; vnde statim liquet, esse $\frac{d\mathcal{A}}{\mathcal{A}^2} = \frac{dA}{A^2}$; seu $d\mathcal{A} : dA = \mathcal{A} : A$ quare si illa formula differentietur et nihilo aequalis ponatur, loco differentialium $d\mathcal{A}$ et dA scribere licebit eorum proportionalia \mathcal{A} et A , ex quo sequens æquatio resultat:

$$\frac{1}{\mathcal{A}^2} - \frac{1}{A^2} + \frac{1}{\mathcal{A}} - \frac{1}{A} = 0.$$

quæ manifesto in hos factores resoluitur

$$(v + \frac{1}{\mathcal{A}} - \frac{1}{A})(\frac{1}{\mathcal{A}} + \frac{1}{A}) = 0,$$

ita, vt vel vnus vel alter horum factorum debeat esse nihilo aequalis; prior autem factor nihilo acquatus dat

$$v + 3 + \frac{2}{A} = \frac{1}{A} \text{ seu } v + 3 = 0,$$

quod cum fieri nequeat, alterum factorem nihilo

Tom. III.

H

æque-

aequemus et inueniemus $1 + \frac{1}{A} = 0$; seu $A = -2$
et $\mathcal{A} = 2$. Quibus valoribus in aequatione nostra
pro confusione tollenda substitutis habebimus

$$\frac{\mu m x^2}{a^2 b^2} \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{2p} - \frac{1}{2} \right) = \frac{1}{k^2} \text{ seu}$$

$$\mu m x^2 (2 - 2\nu + \frac{1}{2}\eta) = \frac{1}{k^2} \frac{a^2 b^2}{k^2}$$

et quia est $a = \frac{p}{2+\eta} \cdot \frac{b}{m}$ erit

$$x^2 = \frac{4 \cdot 8 \cdot b^2}{(2+\eta)^2 \mu m^2 k^2 (2-2\nu+\frac{1}{2}\eta)}$$

ideoque

$$x = \frac{ab}{km} \sqrt{\frac{1}{(2+\eta)^2 \mu m^2 (2-2\nu+\frac{1}{2}\eta)}}$$

quo valore pro x inuento omnia, quae ad constructionem microscopii pertinent, determinantur sequenti modo:

Constructio huius microscopii:

I°. Distantia obiecti ante lentem priorem

$$a = \frac{2}{2+\eta} \cdot \frac{b}{m}.$$

II°. Pro lente priore est distantia focalis

$$p = 2 \cdot a = \frac{2}{2+\eta} \cdot \frac{b}{m};$$

et quia est $\lambda = 1$. erit

$$\text{radius anter.} = \frac{p}{2-\nu};$$

$$\text{radius poster.} = \frac{p}{2-\nu-\eta};$$

cuius aperturae semidiameter debet esse $= x$.

III°.

III°. Interuallum autem inter lentem priorem et posteriorem sumtum est $= \eta a = \frac{1}{2} \eta p$, vbi η tam paruum assumi conuenit, quam proximitas lentium, ne se mutuo tangant, postulat.

IV°. Pro lente posteriore distantia focalis est

$$q = (2 + \eta) a = (1 + \frac{1}{2} \eta) p$$

et quia est $\lambda' = 1$ fiet eius radius

$$\text{anter.} = \frac{q}{\eta} \text{ et poster.} = \frac{q}{\sigma},$$

cui lenti apertura dari debet, cuius semidiameter $= (1 + \frac{1}{2} \eta) x$ ideoque tantillo maior, quam is primae lentis, quod quidem in praxi non solet attendi, vbi posterior lens tota aperta relinquitur.

V°. Lenti posteriori oculus immediate debet adplicari et tum cernit in obiecto spatium, cuius semidiameter erit $Z = \frac{1+\eta}{2\eta} x$ vnde intelligitur iterum pro η tam paruum fractionem sumi debere, quam circumstantiae permittunt.

VI°. Pro gradu claritatis inuenimus $y = (1 + \frac{1}{2} \eta) x$ vnde pro modo supra exposito, quo claritatem mensuramus, erit mensura claritatis

$$= 20 y = (20 + 10 \eta) x.$$

H 2

Coroll.

Coroll. 1.

57. Eatenus hæc microscopia præcedentibus quæ lente simplici constant, sunt anteferenda, quatenus hic valor ipsius x hic maior prodit, quam ante; ante autem inueneramus

$$x = \frac{b}{km} \sqrt[3]{\frac{1}{\mu}} \text{ nunc vero } x = \frac{b}{km} \sqrt[3]{\frac{e^2}{(1+\eta)^2 \mu (1-\eta)}} \frac{e^2}{(1+\eta)^2 \mu (1-\eta)}$$

ita, vt neglecto η , præfens valor ipsius x sit ad præcedentem, vti $\sqrt[3]{\frac{e^2}{1-\eta}}$ ad 1, quæ ratio ob $\eta = \frac{1}{2}$ circiter reducitur ad hanc

$$\sqrt[3]{5:1} = 1,7098:1 = 171:100$$

proxime siue vti 12:7.

Coroll. 2.

58. Hinc ergo patet, huiusmodi lentem duplicatam insigne lucrum afferre, cum gradum claritatis fere duplo maiorem largiatur sicque posterius incommodum supra § 55. memoratum iam notabiliter sit imminutum. Contra vero prius incommodum in proximitate obiecti situm hic aliquantillum augetur, sed tam parum, vt differentia sit quasi insensibilis, neque etiam limitatio campi hic ullam moram facisset.

Scholion.

59. Pro omnimoda igitur horum telescopia-
rum determinatione imprimis perpendendum est, quam
par-

paruam fractionem pro η assumere liceat, quam quidem ubi supra de telescopiis agebatur vsque ad $\frac{1}{3}$ imminuimus; facile autem perspicitur, in tam exiguis lenticulis tantam diminutionem neutiquam locum habere posse, cum ratione distantiae focalis his lenticulis nullo modo tanta tenuitas dari possit, quam maioribus lentibus. Cuilibet enim perspicuum erit si distantia focalis duarum lentium fuerit 50 digit. nihil omnino impedire, quominus earum distantia vnus digiti statuatur; at si duarum lenticularum distantia focalis tantum sit $\frac{1}{10}$ dig. nullo certe modo earum interuallum $= \frac{1}{33}$ dig. statui poterit; vnde merito dubitandum videtur, num hic litterae η minor valor, quam $\frac{1}{4}$ tribui possit. Casu enim modo allato, quo binarum lenticularum distantia focalis $= \frac{1}{10}$ dig. difficile erit eas tam graciles elaborare, vt earum interuallum non excedere debeat $\frac{1}{30}$ dig. ne scilicet se mutuo tangant, quam mensuram in sequenti exemplo adcuratius euoluamus.

Exemplum.

60. Sit igitur $\eta = \frac{1}{4}$ et vitrum eius sit speciei, pro qua refractione est $n = 1,55$. litterae autem k tribuamus, vt ante, valorem $= 20$ et more solito sumamus $b = 8$ dig. vnde pro constructione microscopii sequentes nanciscemur determinationes:

H 3

Con-

Constructio huiusmodi microscopiorum.

I. Distantia obiecti ante lentem $a = \frac{7,273}{m}$ dig.II. Distantia focalis lentis prioris $p = \frac{24,546}{m}$ dig.

vnde eius constructio ita se habebit:

$$\text{Rad. fac. anter.} = \frac{1}{1,1183} = -0,80257. p = -\frac{11,6712}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{Rad. fac. poster.} = \frac{1}{1,1641} = 0,32636. p = +\frac{7,472}{m} \text{ dig.}$$

III. Nunc quaeratur valor ipsius x , qui erit

$$x = \frac{1}{sm} \sqrt{\frac{1}{0,1211 \times 1,236,6 \times 1,14}} = \frac{0,6510}{m} \text{ dig.}$$

sicque habetur semidiameter aperturæ huius lentis.

IV. Intervallum autem inter hanc lentem et posteriorem $= \frac{1}{2} a = \frac{1,455}{m}$ dig.V. Lentis posterioris distantia focalis $q = \frac{16,001}{m}$ dig.

vnde eius constructio ita, se habebit

$$\text{Rad. fac. ant.} = \frac{1}{1,1507} = 5,2438. q = \frac{8,1066}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{Rad. fac. post.} = \frac{1}{1,1374} = 0,614479 = \frac{6,1322}{m} \text{ dig.}$$

VI. Huic lenti sufficit aperturam dare tantillo maiorem, quam præcedentem eique oculum immediate applicari oportet.

VII.

VII. Pro gradu claritatis inuenimus $y = \frac{2 \cdot 214}{m}$ dig.
vnde si claritas, vt supra mensuretur, habebitur
mensura claritatis $20y = \frac{4228}{m}$.

VIII. Pro spatio autem apparente colligitur eius
semidiameter $\zeta = \frac{2 \cdot 110}{m}$ dig.

Scholion.

Gr. Hic igitur praecipua praerogatiua prae lentibus simplicibus in hoc consistit, quod claritas notabiliter maior exhibeatur; si autem non desideremus maiorem claritatem ideoque aperturam nostris lentibus minorem tribuamus, tanto maiorem distinctionem percipiemus, quod commodum certe non minus est aestimandum. Cum hic hoc insigne commodum duplicatione lentis simus assecuti, facile intelligitur, triplicatione lentis multo maius commodum obtineri posse, quod lentem adeo quadruplicando adhuc vltius augeri poterit. Hic scilicet loquor de lentibus conuexis, quatenus eae sibi proxime iunctae ita, vt quasi vnicam lentem mentiuntur, in microscopio adhibentur, si enim etiam lentes concavas vsurpare velimus, confusio plane tolli posset, ita, vt tunc lentibus tanta apertura concedi posset, quantam earum figura admittit, quod argumentum in sequente capite accuratius pertractabimus.

Pro-

Problema 2.

62. Si microscopium constet tribus lentibus convexis proxime inter se iunctis, eius constructionem inueſtigare, vt pro data multiplicatione et dato diſtinctionis gradu obiecta maxima, qua fieri poteſt, claritate repraeſentet.

Solutio.

Cum hic tres lentes occurrant bina intervalla inter eas ita exprimuntur, prius $a + b = A a (1 - \frac{1}{P})$; et poſterius $\beta + c = -\frac{A\beta}{P} a (1 - \frac{1}{Q})$ quae cum eſſe debeant minima vtrumque ſtatuatur $= \eta a$; vnde colligitur

$$\frac{1}{P} = 1 - \frac{\eta}{A}; \quad P = \frac{A}{A - \eta}; \quad \text{deinde } \frac{1}{Q} = 1 + \frac{P\eta}{A\beta},$$

ideoque

$$Q = \frac{A\beta}{A\beta + P\eta} = \frac{(A - \eta)\beta}{(A - \eta)\beta + \eta}.$$

Cum porro omnes tres lentes debeant eſſe conuexae ſeu earum diſtanciae focales, p, q, r poſitivae; adipiſcimus has conditiones

$$p = A a > 0; \quad q = -\frac{A\beta}{P} a > 0; \quad r = \frac{A\beta}{PQ} a > 0.$$

vnde primo patet, eſſe debere A poſitivum; circa A autem nihil adhuc definitur. Conſiderentur autem binae poſtremae diſtanciae focales q et r et cum ſit

$$\frac{q}{r} = -\frac{\beta Q}{\beta}, \quad \text{debet eſſe } -\frac{\beta Q}{\beta} = B - 1$$

quan-

quantitas positiua ideoque $B > 1$ et hinc B negatiuum vnde manifestum fore, $A < 0$ hincque $A > 1$. Quod ad marginem coloratum attinet, quia hae tres lentes quasi vnâ lentem simplicem mentiuntur, nihil adeo erit metuendum. Quare aequationem pro semidiametro confusionis contemplemur

$$\frac{\mu x^2}{a^2 b} \left(\frac{\lambda}{a} + \frac{v}{Aa} - \frac{p}{A'p'} \left(\frac{\lambda'}{a'} + \frac{v}{Ba'} \right) + \frac{\lambda''}{A''B''FQ} \right) = 1$$

in qua omnes termini litteris λ adfecti sunt positiui vnde efficiendum est, vt huic formulae minimus valor concilietur vel saltim valor a minimo non multum discrepans, quem in finem 1^o. litteris λ , λ' , λ'' valor minimus, qui est 1, tribuatur et cum litterae P , Q , parum ab vnitâ differant, earum loco quoque vnitâ scribatur et sequens formula ad minimum perducatur

$$\frac{1}{a^2} + \frac{v}{Aa} - \frac{1}{A'} \left(\frac{1}{a'^2} + \frac{v}{Ba'} - \frac{1}{B'} \right)$$

Quaestio scilicet nunc eo redit, vt ambae litterae A et B ita definiantur, vt valor huius formulae fiat minimus. Consideremus igitur primo solam litteram B et manifestum est, eam ita accipi debere, vt formula $\frac{1}{a^2} + \frac{v}{Ba} - \frac{1}{B'}$ fiat minima quâe cum similis sit formulae praecedentis problematis, eodem modo reperietur $B = 2$ et $B = -2$. His igitur sumtis valoribus nostra formula euadet

$$\frac{1}{a^2} + \frac{v}{Aa} - \frac{1}{A'} + \frac{v}{A'A'};$$

Tom. III.

I

pro

pro qua ex natura minimi litterae A et \mathfrak{A} supersunt inuestigandae et cum sit, vt ante obseruauimus $\frac{1}{\mathfrak{A}} = 1 + \frac{1}{A}$ hincque $d\mathfrak{A} : dA = \mathfrak{A}^2 : A^2$ differentiatio dabit hanc aequationem, quae facile resoluitur in hos factores

$$(\nu + 3) \left(1 + \frac{1}{3A}\right) \left(1 + \frac{1}{A}\right) = 0$$

id quod duplici modo fieri poterit, primo scilicet si $A = -\frac{1}{3}$; ideoque $\mathfrak{A} = 3$; tum vero etiam si $A = -1$ hincque $\mathfrak{A} = -1$; ex quo intelligitur solam priorem solutionem locum habere. Quocirca pro solutione nostri problematis statuamus

$\mathfrak{A} = 3$; $A = -\frac{1}{3}$; atque $\mathfrak{B} = 2$ et $B = -2$, fietque

$$1^\circ. P = \frac{1}{1+2\eta}; Q = \frac{1+1\eta}{1+1\eta}$$

$$2^\circ. \text{vero etiam } p = 3a; q = \frac{1}{1}a = (3+2\eta)a$$

$$r = \frac{1}{1}Q \cdot a = 3(1+\eta)a$$

Formula autem pro multiplicatione supra data fit hic

$$m = P Q \cdot \frac{b}{a} = \frac{1}{1+\eta} \cdot \frac{b}{a}$$

vnde deducimus

$$a = P Q \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{1+\eta} \cdot \frac{b}{m}$$

quibus notatis denuo consideremus aequationem pro confusione, quae his omnibus valoribus substitutis inducet hanc formam:

$$\frac{(1+\eta)^2 \mu m^2 x^2}{b} \left(\frac{1}{1} \left(1 + \frac{1}{1} + \frac{1}{1} \right) - \frac{1}{1} \left(3 + \frac{1}{1} \right) \right) = \frac{1}{1} \quad \text{quae}$$

quae porro ad hanc formam reducitur

$$\frac{(1+\eta)^2 \mu m^2 x^2}{27ab} (3 + \frac{2}{3}\eta - 4\sqrt{2 + \frac{1}{3}\eta}) = \frac{1}{k^2}$$

ita, vt sit

$$\frac{k m x}{27b} \sqrt{\mu} (1 + \eta)^2 (3 + \frac{2}{3}\eta - 4\sqrt{2 + \frac{1}{3}\eta}) = 1.$$

vnde facile valor ipsius x colligitur, qui praebe-
t semidiametrum aperturae primae lentis. Duas reliquas
tuto tam apertas relinquere licet, quam earum forma
permittit. Hinc autem pro gradu claritatis ha-
bebitur $y = \frac{bx}{ma} = (1 + \eta)x$ hincque mensura clari-
tatis $= 20y$, si scilicet x in digitis exprimatur.

Denique superest, vt spatium in obiecto visum
accuratius determinemus, cuius semidiameter ζ supra
in genere ita est definitus

$$\zeta = \frac{q+r}{m a - b} . a b \zeta = M a \zeta, \text{ posito } M = \frac{q+r}{m a - b} . b$$

erit autem

$$m a - b = - \frac{\eta}{1+\eta} . b \text{ ideoque } M = - \frac{(q+r)(1+\eta)}{\eta},$$

ita, vt nunc q et r vt negatiuae spectari debeant,
nunc autem adiungi debet prima aequatio fundamen-
talis

$$23 \ q = (P - 1) M = \frac{-2\eta}{1+\eta} . M,$$

hincque

$$q = - \frac{\eta}{1+\eta} . M.$$

I 2

vbi

vbi si loco M valor substituaturs, erit $q = \frac{1+\eta}{2-\eta} r$; quod ad litteram r attinet eius loco vnitas accipi posset, si vltima lens esset vtrinque aequaliter conuexa; cum autem hinc proditura sit fere conuexo plana, eius apertura ad dimidium reduceturs, ita, vt statui debeat $r = -1$; vnde fit

$$q = -\frac{(1+\eta)}{2-\eta} \text{ hincque } M = \frac{2(1+\eta)}{\eta(2-\eta)};$$

quo circa sumto $\xi = \frac{1}{2}$ habebitur semidiameter spatii conspicui

$$\xi = \frac{2(1+\eta)}{\eta(2-\eta)} \cdot a = \frac{r}{\eta(2-\eta)} \cdot \frac{b}{m}$$

qui campus tantus est, vt de eo nemo rationem habeat conquerendi. Tum autem semidiametri aperturae binarum posteriorum lentium debent esse

$$\text{secundae} = \frac{1+\eta}{2-\eta} \cdot q = \frac{2+2\eta}{2-\eta} \cdot \frac{b}{m};$$

$$\text{tertia} = \frac{\eta}{2} r = \frac{\eta}{2} \cdot \frac{b}{m};$$

siquidem hi valores sint maiores iis, quos claritas postulat, quippe qui sunt pro

$$\text{secunda} = \frac{x}{f} = \frac{1+2\eta}{2} \cdot x \text{ et pro}$$

$$\text{tertia} = \frac{x}{FQ} = (1+\eta) x.$$

Scholion.

63. Obiectioni hic occurrendum necesse videtur, quod in praecipua huius solutionis parte non ipsam formulam, qua semidiameter confusionis exprimitur,

mitur, ad minimum valorem perduxerimus, sed aliam formulam, quae ab illa satis notabiliter discrepare possit, praecipue si ut ante scimus statuamus $\eta = \frac{1}{2}$ atque hoc quidem statim lubenter concedimus, nos hoc modo semidiametro confusionis non absolute minimum valorem induxisse atque adeo minorem eo, quem inuenimus, erui posse, si quis laborem suscipere vellet ipsam formulam litteras P et Q continentem secundum methodum maximorum et minimorum tractandi; tum scilicet pro litteris A et B alios valores a nostris aliquantillum discrepantes esset inuenturus, qui certe molestissimis formulis forent implicati, ut neque operae pretium esset eos euoluere neque ab artifice perfectissima executio sperari posset. Nos autem hic valore inuento, qui certe iam satis est exiguus, etsi non sit omnium minimus, contenti esse poterimus, si quidem inde eiusmodi microscopia, adipiscimur, quae vulgaribus simplicibus longissime sunt anteferenda, cum multo maiorem claritatis gradum largiantur, pro data scilicet distinctione, ita, ut si aliquid de claritate remittere voluerimus, aperturam primae lentis aliquantillum restringendo tum maximum lucrum in distinctione sumus consecuturi.

COROLL. I.

64. Cum pro prima lente sit distantia focalis
 $p = 3$ $a = \frac{1}{1+\eta} \cdot \frac{b}{m}$ et numeri $\mathcal{A} = 3$ et $\lambda = 1$,

I 3

erit.

erit huius lentis radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \eta(\sigma - \rho)} \text{ et poster.} = \frac{p}{\rho - \eta(\sigma - \rho)}$$

sicque erit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{\frac{1}{2}\rho - \frac{1}{2}\sigma} \text{ et poster.} = \frac{p}{\frac{1}{2}\sigma - \frac{1}{2}\rho}.$$

COROLL. 2.

65. Simili modo cum pro lente secunda sit distantia focalis

$$q = (3 + 2\eta)a = \frac{1 + 2\eta}{1 + \eta} \cdot \frac{b}{m}$$

et numeri $\mathfrak{B} = 2$ et $\lambda' = 1$, erit eius radius

$$\text{anter.} = \frac{q}{\frac{1}{2}\rho - \sigma} \text{ et poster.} = \frac{q}{\frac{1}{2}\sigma - \rho}.$$

Pro lente autem tertia ob

$$r = 3(1 + \eta)a = \frac{1 + 3\eta}{1 + \eta} \cdot \frac{b}{m}; \mathfrak{E} = 1 \text{ et } \lambda'' = 1$$

erit eius radius

$$\text{anter.} = \frac{r}{\rho} \text{ et poster.} = \frac{r}{\sigma}.$$

COROLL. 3.

66. Quod ad intervalla inter has ternas lentes attinet, ea assumpta inter se aequalia et nunc vtrumque inuentum est $= \eta a = \frac{\eta}{1 + \eta} \cdot \frac{b}{m}$, dum scilicet obiectum ante lentem primam collocatur ad distantiam $a = \frac{1}{1 + \eta} \cdot \frac{b}{m}$, quae distantia ergo aliquanto minor est, quam casu lentis simplicis et duplicatae.

Exem-

Exemplum.

67. Parentur omnes tres lentes ex vitro communi, pro quo est $n = 1,55$; tum vero statuatur $\eta = \frac{1}{2}$ et sumatur $k = 20$; et $b = 8$ dig. atque hinc pro quantitate x determinanda habebitur ista aequatio

$$\frac{4m \cdot x}{6} \sqrt[3]{0,9381 \times 1,44 \times 1,4105} = 1$$

quae euoluta dat $x = \frac{0,06705}{m}$ dig. vnde sequens oritur

Constructio huiusmodi microscopiorum.

I. Distantia obiecti ante lentem primam

$$a = \frac{20}{3m} = \frac{6,666}{m} \text{ dig.}$$

II. Pro lente prima, cuius distantia focalis $= p = \frac{10}{m}$, erit

radius faciei anterioris

$$= -r_{1007} = -0,37276 p = -\frac{3,7276}{m} \text{ dig.}$$

radius faciei posterioris

$$= r_{1007} = 0,22218 p = \frac{2,2218}{m} \text{ dig.}$$

cui lenti tribuatur apertura, cuius semidiameter $x = \frac{0,06705}{m}$ dig.

tum ad distantiam $\eta a = \frac{a}{2m} = \frac{3,333}{m}$ dig.

III. Locetur lens secunda, cuius distantia focalis est $q = \frac{20,666}{m}$ dig. eritque

radius

radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{-q}{13,1460} = -0,802579 = -\frac{12,1015}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{13,1461} = 0,32636 q = \frac{7,1073}{m} \text{ dig.}$$

cuius aperturae semidiameter sit $\frac{13,15}{m}$ dig.

et distantia ad lentem sequentem, vt ante

$$= \frac{12,111}{m} \text{ dig.}$$

IV. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{22}{m} \text{ dig. erit radius faciei}$$

$$\text{anter.} = \frac{r}{0,1507} = 5,2438. r = \frac{12,5151}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{1,6274} = 0,61447. r = \frac{12,7477}{m} \text{ dig.}$$

cuius apertura tanta esse potest, vt eius semidiameter sit $= \frac{6}{m}$ dig.

huicque lenti oculus immediate applicetur.

V. Tum vero cum sit $y = \frac{6}{5} x = \frac{12,1615}{m}$ dig. erit mensura claritatis $= \frac{23,730}{m}$, quae semisse maior est, quam casu praecedente.

VI. Pro spatio denique obiecti conspicuo habebimus eius semidiametrum

$$\zeta = \frac{50}{2m} = \frac{16,666}{m}.$$

Scho-

Scholion.

68. Ne quisquam miretur, hoc casu spatium conspicuum tanto maius esse inuentum, quam casu praecedente, is obseruet in casu antecedente lenti oculari non maiorem aperturam esse datam, quam gradus claritatis postulat; quod ideo fecimus, quod priori lenti adhuc exigua apertura tribui debebat ideoque hoc casu consultum erat ambas lentes non maiores efficere, quam ista apertura postularer, vt scilicet eorum crassities eo minor redderetur. In praesente autem casu res longe aliter se habet, cum iam prima lens fere tantam aperturam requirat, quantam eius figura permittit; ex quo hae lentes necessario tantum discum habere debent, qui faciei curuioris arcum triginta graduum complectatur; ex quo etiam binis reliquis lentibus multo maior apertura tribui poterat. Verum hic in genere notandum est, etiam casu praecedente campum apparentem iam tantum fore, vt quilibet de eo contentus esse possit. Quoniam autem hic primae lentis apertura fere iam tanta est inuenta, vt eius figura maiorem non pateretur, inutile videri possit, hanc inuestigationem ulterius ad quatuor lentes prosequi, quandoquidem calculum simili modo institucendo multo maiorem valorem pro x essentius adepturi; verum ob hanc ipsam causam ista inuestigatio maximi erit momenti; quia enim hactenus literae k maiorem valorem non tribuimus, quam viginti; vnde admodum modicus distinctionis gradus

Tom. III.

K

nasci-

nascitur; nunc huius litterae valorem multo maiorem assumere poterimus, quo his microscopiis summus certe perfectionis gradus inducetur; idque sine vilo claritatis detrimento. Quaecunque enim adhuc per microscopia vulgaria sunt observata, semper haud exiguo confusionis gradu erant inquinata, ex quo si eiusmodi microscopia nunc producantur, quae obiecta multo maiore distinctione repraesentent; ipsa observationes multa nobis patefacient, quae adhuc erant incognita, ita, ut non amplius multo maior multiplicatio tanto studio sit desideranda.

Problema 3.

69. Si- microscopium constet quatuor lentibus conuexis et proxime inter se iunctis, eius constructionem inuestigare, ut pro data multiplicatione et dato distinctionis gradu obiecta maxima qua fieri potest, claritate repraesentet.

Solutio.

Cum hic quatuor lentes occurrant, tria inter eas intervalla ita exprimuntur

$$I^{\text{num}} = A a (1 - \frac{1}{p})$$

$$II^{\text{den}} = - \frac{A B}{p} a (1 - \frac{1}{q})$$

$$III^{\text{num}} = \frac{A B C}{p q} a (1 - \frac{1}{k})$$

quae

quae cum esse debeant minima, quodlibet statuamus
 $= \eta a$, vnde obtinebimus

$$\frac{1}{P} = 1 - \frac{\eta}{A} \text{ seu } P = \frac{A}{A-\eta};$$

deinde

$$\frac{1}{Q} = 1 + \frac{P\eta}{AB}, \text{ seu } Q = \frac{(A-\eta)B}{(A-\eta)B + \eta}$$

tertio vero

$$\frac{1}{R} = 1 - \frac{\eta}{(A-\eta)BC + C\eta} \text{ seu } R = \frac{(A-\eta)BC + C\eta}{(A-\eta)BC + C\eta - \eta}$$

$$\text{seu } R = \frac{ABC - \eta(B-1)C}{ABC - \eta(B-1)C - \eta}.$$

Cum iam omnes quatuor lentes debeant esse conuexae
 seu earum distantiae focales p, q, r, s positivae, has
 adipiscimur conditiones

$$p = \mathfrak{A} a > 0; q = -\frac{A\mathfrak{G}}{P} a > 0.$$

$$r = \frac{AB\mathfrak{C}}{PQ} a > 0; s = -\frac{ABC}{PQR} a > 0;$$

vnde primo colligimus

$$\frac{r}{s} = -\frac{R\mathfrak{C}}{C} > 0; \text{ ita, vt esse debeat } -\frac{\mathfrak{C}}{C} = \mathfrak{C} - 1$$

positivum, vnde fit $\mathfrak{C} > 1$. hinc C negativum, ideo-
 que AB positivum. Deinde cum sit

$$\frac{q}{r} = -\frac{\mathfrak{G}Q}{B\mathfrak{C}}, \text{ debeat esse } -\frac{\mathfrak{G}}{B} = \mathfrak{B} - 1 > 0;$$

vnde patet, fore $\mathfrak{B} > 1$ hincque $B < 0$ simulque
 $A < 0$. denique cum sit

$$\frac{p}{q} = -\frac{\mathfrak{G}P}{A\mathfrak{G}}, \text{ etiam esse debet}$$

$$-\frac{\mathfrak{P}}{A} = \mathfrak{A} - 1 > 0, \text{ ergo } \mathfrak{A} > 1 \text{ et } A < 0.$$

K 2

Quod

Quod, ad marginem coloratum attinet de eo non est opus, vt simus solliciti, vt iam supra annotauimus. Quare pro semidiametro confusiois hanc contemplemur acuationem:

$$\frac{\mu \cdot m \cdot x^2}{a^2 \cdot p} \left(\frac{\lambda}{a^2} + \frac{v}{a} - \frac{1}{A^2 P} \left(\frac{\lambda'}{b^2} + \frac{v}{b \cdot c} \right) + \frac{1}{A^2 B^2 P Q} \left(\frac{\lambda''}{c^2} + \frac{v}{c \cdot c} \right) - \frac{\lambda'''}{A^2 B^2 C^2 P Q R} \right) = \frac{1}{A^2}$$

in qua omnes termini litteris λ adfecti sunt positiui; vnde huic formulae valor minimus vel saltim a minimo non multum discrepans conciliari debet quem in finem primo litteris λ , λ' , λ'' , λ''' valor minimus, $= 1$, tribuatur, cumque P, Q, R ab vnitate parum differant, eorum loco scribatur vnitas et sequens formula ad minimum perducatur:

$$\frac{1}{a^2} + \frac{v}{a \cdot b} - \frac{1}{A^2} \cdot W; \text{ existente}$$

$$W = \frac{1}{b^2} + \frac{v}{b \cdot c} - \frac{1}{B^2} \left(\frac{1}{c^2} + \frac{v}{c \cdot c} - \frac{1}{C^2} \right)$$

vbi euident est, hanc formulam W omnino similem esse illi formulae, quam in praecedente problemate minimum reddi oportuit, hoc tantum discrimine, quod litterae B et C hic adhibitae ante erant A et B. Quare iam nouimus, vt haec formula W fiat minima, capi debere

$$B = 3; B = -1; C = 2; \text{ et } C = -2;$$

quibus valoribus substitutis formula W fiet

$$W = \frac{1}{b} - \frac{1}{b^2}.$$

Quo-

Quocirca formula nostra ad minimum reuocanda erit.

$$\frac{1}{u^2} + \frac{v}{\lambda u} - \frac{1}{\lambda^2} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right)$$

quae differentiatia propter $dX: dA = X:A$ praebet:

$$\frac{1}{u^2} + \frac{v}{u} + \frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\lambda^2} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right) = 0$$

quae porro reducitur ad hanc formam.

$$3 \left(\frac{1}{u^2} - \frac{1}{\lambda u^2} \right) + v \left(\frac{1}{u} + \frac{1}{\lambda} + \frac{1}{\lambda u} \right) = 0$$

in qua si loco $\frac{1}{u}$ scribatur eius valor $1 + \frac{1}{\lambda}$ prodibit:

$$(v + 3) \left(1 + \frac{1}{\lambda} + \frac{1}{\lambda^2} \right) = 0.$$

qui posterior factor resoluitur in hos duos factores

$$\left(1 + \frac{1}{\lambda} \right) \left(1 + \frac{1}{\lambda} \right)$$

quorum prior nihilo aequatus dat

$$A = -\frac{1}{2}; \text{ ideoque } X = 4;$$

posterior vero.

$$A = -\frac{1}{2}; \text{ hincque } X = -2;$$

qui ergo nostro instituto non conuenit. Quocirca pro valore minimo obtinendo sequentes nacti sumus valores:

$$X = 4; A = -\frac{1}{2}; B = 3; B = -\frac{1}{2};$$

$$C = 2; C = -2;$$

ex quibus valores supra inuenti ita exprimentur.

$$P = \frac{1}{1+\frac{1}{2}\eta}; Q = \frac{1+\frac{1}{2}\eta}{1+\frac{1}{2}\eta}; R = \frac{1+\frac{1}{2}\eta}{1+\frac{1}{2}\eta};$$

K. 3

et

et distantiae focales

$$p = 4a; q = (4 + 3\eta)a;$$

$$r = (4 + 5\eta)a \text{ et } s = (4 + 6\eta)a.$$

Formula autem pro multiplicatione supra data hic fit

$$m = PQR, \frac{b}{a} = \frac{4}{4+5\eta} \cdot \frac{b}{a}$$

vnde colligitur

$$a = \frac{4}{4+5\eta} \cdot \frac{b}{m}.$$

His igitur substitutis valoribus aequatio pro confusione tollenda hanc induet formam:

$$\frac{\mu(1 + \frac{1}{2}\eta)^2 m^2 x^2}{1.64.b^2} (1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{FQ} + \frac{1}{FQR} - 2\nu(6 + \frac{7}{2} + \frac{1}{FQ})) = k^2$$

quae loco P, Q, R valoribus substitutis abit in hanc formam:

$$\frac{k^2 m^2 x^2}{64.b^2} \cdot \mu(1 + \frac{1}{2}\eta)^2 (4 + \frac{7}{2}\eta - \nu(20 + 7\eta)) = 1$$

ita, vt fit

$$\frac{k m x}{4.b} \sqrt{\mu(1 + \frac{1}{2}\eta)^2 (4 + \frac{7}{2}\eta - \nu(20 + 7\eta))} = 1$$

vnde facile valor ipsius x definitur, qui nisi maior prodeat, quam vt prima lens tantam aperturam admittere possit, dabit huius aperturae semidiametrum; sin autem maior prodeat, tum valor k eo vsque augeatur, quoad prima lens hanc aperturam capere possit, sicque patebit, quanto distinctionis gradu haec micro-

croscopia futura sint praedita, scilicet lentibus definitis pro x sumatur valor maximae aperturae respondens ac tum ex hac aequatione valor ipsius k eliciatur. Hoc itaque modo definito x , pro gradu claritatis habebimus $y = \frac{1+1\eta}{1} x$ hincque mensura claritatis $= 20y = (20 + 30\eta)x$. De spatio in obiecto conspicuo hic nihil definio, cum certe sit maximum, si quidem singulis lentibus maxima, cuius capaces sunt, apertura tribuatur.

COROLL. I.

70. Cum pro prima lente sit distantia focalis

$$p = 4a = \frac{a}{1+1\eta} \cdot \frac{b}{m}$$

et numeri $\mathcal{A} = 4$ et $\lambda = 1$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - 1(\sigma - \rho)}; \text{ poster.} = \frac{p}{\rho + 1(\sigma - \rho)}.$$

COROLL. 2.

71. Reliquarum trium lentium constructio erit, vt in problemate praecedente; pro secunda scilicet erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - 1(\sigma - \rho)} \text{ et poster.} = \frac{q}{\rho + 1(\sigma - \rho)};$$

existente

$$q = \frac{1(1+1\eta)}{1+1\eta} \cdot \frac{b}{m}.$$

Pro tertia lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{\sigma - 1(\sigma - \rho)}; \text{ et poster.} = \frac{r}{\rho + 1(\sigma - \rho)};$$

existen-

existente

$$r = \frac{2(2 + \frac{1}{\eta})}{2 + \frac{1}{\eta}} \cdot \frac{b}{m}.$$

Pro quarta denique lente radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{\eta}; \text{poster.} = \frac{r}{\eta}; \text{existente}$$

$$s = \frac{2(2 + \frac{1}{\eta})}{2 + \frac{1}{\eta}} \cdot \frac{b}{m} = \frac{b}{m}.$$

COROLL. 3.

72. Quod ad intervalla attinet, omnia sunt inter se aequalia scilicet $= \eta a$ eorum igitur quodlibet erit $= \frac{2\eta}{2 + \frac{1}{\eta}} \cdot \frac{b}{m}$, quia scilicet obiectum ante primam lentem collocari debet ad distantiam $a = \frac{2}{2 + \frac{1}{\eta}} \cdot \frac{b}{m}$.

Exemplum.

73. Ponantur omnes quatuor lentes ex vitro communi confectae, pro quo $n = 1,55$; tum vero statuatur iterum $\eta = \frac{1}{2}$ et $b = 8$ dig. at vero k adhuc indefinitum relinquamus vnde habebitur ista aequatio:

$$\frac{k m x}{x^2} \sqrt[3]{0,9381 \times 1,69 \times (-0,2776)} = 1$$

vbi signum — calculum non turbat, cum hic de quantitate absoluta sermo sit, vnde reperitur $kx = \frac{22,6600}{m}$ vnde iam patet, si caperetur $k = 20$, valorem ipsius x proditurum esse nimis magnum, quare x ex figura lentium et tum hinc valorem ipsius k inuestigemus, ut gradum distinctionis adcuratius cognoscamus.

Habe-

Habetur itaque sequens

Constructio horum microscopiorum.

I. Obiecti ante lentem distantia

$$a = \frac{80}{12m} = \frac{6,667}{m} \text{ dig.}$$

II. Pro lente prima, cuius distantia focalis

$$p = \frac{26,667}{m} \text{ dig. erit radius faciei}$$

$$\text{anter.} = -\frac{1}{1,192} = -0,84275 \quad p = -\frac{2,755}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{1}{1,192} = 0,84275 \quad p = \frac{2,755}{m} \text{ dig.}$$

cuius aperturæ semidiameter sumi poterit

$$x = \frac{1,016}{m} \text{ dig.}$$

tum vero pro gradu distinctionis erit $k = 42$ circiter; quare cum distinctio sequatur cubum ipsius k hic distinctio octies maior erit, quam in casibus præcedentibus, ubi $k = 20$. Tum vero ad lentem sequentem erit distantia $= \frac{12,755}{m} \text{ dig.}$

III. Pro secunda lente, cuius distantia focalis

$$q = \frac{11,708}{m} \text{ dig. erit radius faciei}$$

$$\text{anter.} = -\frac{1}{1,192} = -0,84275 \quad q = -\frac{10,155}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{1}{1,192} = 0,84275 \quad q = \frac{6,137}{m} \text{ dig.}$$

cuius apertura priore aliquanto maior sumi potest.

Distantia ad lentem sequentem est, vt ante.

IV. Pro tertia lente, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{20,77}{m} \text{ dig.}$$

Tom. III.

L

erit

erit radius faciei

$$\text{anter.} = -\frac{r}{r_{3418}} = -0,8025 \quad r = -\frac{216}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{r_{3541}} = 0,3264 \quad r = \frac{1,66}{m} \text{ dig.}$$

cuius apertura iterum aliquanto maior, quam praecedens, et interuallum ad sequentem est, vt ante.

V. Pro quarta lente, cuius distantia focalis est $s = \frac{22}{m}$ dig. erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{r_{1297}} = 5,2438 \quad s = \frac{167,416}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{r_{2978}} = 0,61447 \quad s = \frac{1,66}{m} \text{ dig.}$$

cuius apertura denuo aliquantillum maior, eique oculis immediate applicatur.

VI. Pro gradu claritatis est $y = 1,3 \quad x = \frac{1,127}{m}$ dig. unde mensura claritatis fit $\frac{16,06}{m}$ ita, vt nisi plus quam viciis sexies multiplicare velimus, adhuc plena claritate frui queamus.

Scholion

74. En ergo speciem microscopiorum simplicium, quae maximam attentionem mereri videtur, cum sine detrimento claritatis obiecta multo distinctius repraesentabunt, quam vulgo fieri solet. Interim tamen fateri cogimur, haec instrumenta non ad praegrandes multiplicationes applicari posse; si enim multiplicationem $m = 100$ desideremus, lentes quidem adhuc

adhuc facile parari possent sed distantia obiectorum fieret tantum 100 dig., quae distantia utique nimis, parua fieri posset, praecipue si obiecta non fuerint admodum laeua. Ceterum multiplicatio ad 150 vel 200 fortasse posset yrgeri, si summa necessitas postularet. Deinceps autem eiusmodi microscopia composita proficemus, quae non solum aequae clare et distincte obiecta repraesentent, sed etiam maiorem elongationem obiectorum admittant. Quoniam autem in hoc capite lentes tantum conuexas sumus contemplati, nunc etiam lentes concavas introducamus, quibus adeo effici poterit, ut confusio penitus euanescat, sed aliud incommodum executionem turbabit, dum scilicet lentibus nimis exiguis erit opus, quemadmodum in capite sequente videbimus.

Annotation.

75. In hoc exemplo singulari attentione dignum euenit, ut formula pro confusione prodierit negatiua; euidens autem est, eam siue maiorem siue minorem prodituram fuisse, si litterae η alius valor fuisset tributus, quin etiam haec confusio plane ad nihilum reduceretur, si η ita acciperetur, ut fieret haec formula $4 + \frac{1}{2}\eta - \nu(20 + 7\eta) = 0$; unde pro casu exempli sequeretur

$$\eta = \frac{1}{2} \cdot \frac{20 - \frac{1}{2}}{1 - \frac{7}{2}} = \frac{7,7010}{2,5450} = 0,34833,$$

hoc est propemodum si sumsissemus $\eta = \frac{1}{2}$. Praete-

L 2

rea

rea vero alio modo haec confusio ad nihilum reduci posset, si scilicet pro prima lente numerum λ non unitati aequalem, sed $\lambda = 1 + \omega$ posuissemus; tum enim in formula illa primus terminus 4 particula ω augeri deberet, ita, vt prodiret in casu exempli $\omega = 0,2776$; vnde foret $\omega = 0,2776$, primaque lens ex numero $\lambda = 1 + \omega = 1,2776$ construi deberet; reliquarum lentium constructione eadem relicta. Pro prima igitur hac lente substitui poterit haec constructio ob $\tau \sqrt{(\lambda - 1)} = 0,4768$.

$$\text{rad. fac. anter.} = \frac{-p}{4,111,4 - 0,4768} = 1,4645.$$

$$\text{rad. fac. poster.} = \frac{p}{8,2227 - 0,4768} = 1,4645; \text{ seu}$$

$$\text{rad. anter.} = -0,27453.p = -\frac{2,745}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{rad. poster.} = 0,18312.p = \frac{1,831}{m} \text{ dig.}$$

quodsi ergo haec lens in exemplo allato loco primae lentis substituatur, reliquis omnibus seruatis his microscopiis adhuc maior perfectionis gradus conciliabitur, praecipue cum iam prima lens maiorem aperturam admittat.

CAPVT III.

DE

MICROSCOPIIS SIMPLICIBVS AB
OMNI PLANE CONFVSIONE IMMVNIBVS SIVE
EX EODEM SIVE EX DIVERSO VITRI
GENERE CONSTANTIBVS.

Problema I.

76.

Si microscopium duabus lentibus priore concaua,
posteriore vero conuexa proxime inter se iun-
gendis constet; efficere, vt confusio ab apertura ori-
unda penitus destruat.:

Solutio.

Quoniam hic duae tantum lentes occurrunt ea-
rum intervallum $= Aa(1 - \frac{1}{p})$ statuatur minimum
 $= \eta a$ hincque fiet $P = \frac{A}{A-\eta}$ deinde cum distantiae
focales sint $p = Aa$ et $q = -\frac{A^2}{p}$; ob lentem prio-
rem concauam debet esse A negativum hincque etiam
 $A < 0$; quare secunda lens sponte fit conuexa ob
 $B = 1$. Multiplicatio porro ita exprimitur, vt sit

L 3

m =

$m = P. \frac{b}{a}$; vnde colligitur distantia

$$a = P. \frac{b}{m} = \frac{A}{A-\eta} \cdot \frac{b}{m},$$

ita, vt distantia obiecti etiam minor sit capienda, quam $\frac{b}{m}$. Nunc vt confusio ab apertura oriunda ad nihilum redigatur, huic aequationi satisfieri oportet

$$\frac{\lambda}{\eta^2} + \frac{\nu}{A\eta} - \frac{\lambda'}{A^2P} = 0,$$

siquidem ambae lentes ex eodem vitro conficiantur. Sin autem ex diuerso vitro parentur; pro secunda lente loco μ scribatur μ' et habebitur haec aequatio

$$\frac{\mu\lambda}{\eta^2} + \frac{\mu\nu}{A\eta} - \frac{\mu'\lambda'}{A^2P} = 0.$$

quem casum hic euoluamus, quandoquidem casus vix sit complicatio atque ex hac aequatione definire poterimus siue λ siue λ' , fiet scilicet

$$\text{vel } \lambda = \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{(1-\eta)^2}{P} \lambda' - \nu \cdot \mathfrak{A} (1-\mathfrak{A})$$

$$\text{vel } \lambda' = \frac{\mu}{\mu'} \cdot \frac{P}{(1-\eta)^2} \lambda + \frac{\mu\nu}{\mu'} \cdot \frac{P\eta}{(1-\eta)^2}$$

ita, vt littera \mathfrak{A} adhuc arbitrio nostro relinquatur, dummodo negatiue capiatur, quare hanc litteram ita definire licebit, vt etiam altera confusio a diuersa refrangibilitate oriunda tollatur, quem in finem si, vt supra fecimus, pro prima lente statuatur $\frac{dn}{n-1} = N$; et pro secunda $\frac{dn'}{n'-1} = N'$, huic aequationi crit satisfaciendum

$$0 = N. \frac{1}{\eta} - \frac{N'}{P} \cdot \frac{1}{A}$$

cx

ex qua colligitur

$$\frac{u}{A} = \frac{N}{N'} \cdot P = 1 - \mathcal{A},$$

ita, vt ob $P = 1$ proxime fiat

$$\mathcal{A} = 1 - \frac{N}{N'} = \frac{N' - N}{N'}$$

qui valor cum esse debeat negatiuus, necesse est, vt sit $N' < N$.

Sumamus igitur priorem lentem concauam ex vitro chrytallino, posteriorem vero ex vitro coronario confici et ob $N: N' = 10:7$ fiet $\mathcal{A} = -\frac{3}{7}$, quo valore contenti esse possumus. Sin autem exactiorem desideremus, loco P eius valorem substituamus et nostra aequatio fiet

$$0 = \frac{10}{A} - 7 \cdot \frac{(A - \eta)}{A^2} = 10 A (A + 1) - 7 (A - \eta)$$

quae sumto, vt ante, $\eta = \frac{1}{3}$ dabit

$$A = -\frac{10}{43} \pm \sqrt{\frac{10}{43} - \frac{7}{13}}$$

qui valor manifesto est imaginarius, ita, vt huic conditioni satisfieri nequeat, nisi distantia $\eta \alpha$ multo minor capiatur, scilicet sumi deberet $\eta < \frac{1}{31}$, quia autem tantilla distantia in tam exiguis lent'culis locum habere nequit, etiam hanc conditionem perfecte implere non licebit. Contentos igitur nos esse oportebit valore saltem propè satisfaciente, praecipue cum ipsa rei: natura non permittat, vt huic conditioni plenè satisfaciamus, ac sumamus, vt ante, reperimus

$$\mathcal{A} =$$

$\mathcal{A} = -\frac{1}{\eta}$, vt fit $A = -\frac{1}{10}$ hincque $P = \frac{1}{s+10\eta}$
hincque distantiae focales

$$p = -\frac{1}{\eta}, a = \frac{\frac{10}{s+10\eta} \cdot \frac{b}{m}}{1}; q = \frac{1}{10} \cdot \frac{b}{m};$$

Pro confusione autem tollenda sumi debet

$$\lambda = \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{10^2}{s^2} \cdot \frac{s+10\eta}{s} \lambda' + \frac{10}{10} \cdot \nu$$

in qua forma si sumatur $\lambda' = 1$ et litterae μ , μ'
et ν conuenienter assumantur, reperiatur

$$\lambda = \frac{0,8784}{0,8784} \cdot \frac{10^2}{s^2} \cdot \frac{s+10\eta}{s} + \frac{10}{10} \cdot 0,2529$$

$$= 3,3001 \cdot (1 + \frac{10}{s} \eta)$$

$$= 3,3001 + 11,0003 \eta + 0,155 \text{ seu}$$

$$\lambda = 3,4551 + 11,0003 \cdot \eta$$

ex quo constructio prioris lentis peti debet.

Coroll. 1.

77. Cum fit

$$a = \frac{A}{A-\eta} \cdot \frac{b}{m} = \frac{s}{s+10\eta} \cdot \frac{b}{m}$$

patet distantiam obiecti notabiliter hic minorem fore,
quam casu lentis simplicis, vbi erat $a = \frac{b}{m}$, nam si
sumamus $\eta = \frac{1}{10}$ prodit $a = \frac{1}{10} \cdot \frac{b}{m}$ neque vero pro η
minor valor accipi poterit.

Coroll. 2.

78. Hoc ergo modo prius eorum incommodu-
rum, in vicinitate obiecti consistens, quae supra memo-

memorauimus, haud mediocriter augetur; posterius vero hic quidem penitus tolletur sublata confusione ab apertura oriunda; verum distantiae focales lentium tam fiunt exiguae, vt posito

$$\eta = 1, \text{ prodeat } p = -\frac{a}{\eta} \cdot \frac{b}{m} \text{ et } q = \frac{a}{\eta} \cdot \frac{b}{m},$$

cum pro lente simplici fuisset $p = \frac{b}{m}$.

Scholion.

79. Deinde etiam hoc non parum obstat, quod etiamsi duas vitri species adhibeamus tamen altera confusio tolli nequeat atque adeo ad valores imaginarios perueniatur vnde hac specie repudiata ad alteram euoluendam progrediamur, qua lens posterior concaua assumitur.

Problema 2.

80. Si microscopium constet duabus lentibus, quarum prior connexa, posterior vero concaua, efficere, vt confusio ab apertura oriunda euanescat.

Solutio.

Posito lentium intervallo $= \eta a$ fiet, vt ante, $P = \frac{A}{A-\eta}$ et cum sint distantiae focales $p = \mathcal{A} a$ et $q = -\frac{A}{P} \cdot a$, tam \mathcal{A} quam A erunt numeri positivi ideoque $\mathcal{A} < 1$. Multiplicatio vero dabit

$$m = P \cdot \frac{b}{a} \text{ seu } a = P \cdot \frac{b}{m} = \frac{A}{A-\eta} \cdot \frac{b}{m}.$$

Tom. III.

M

Con-

Confusio autem ab apertura oriunda, si ambas lentes iterum vt ex diuerso vitro factas consideremus, euanesceat, si fuerit, vt ante,

$$\text{vel } \lambda = \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{(1-\eta)^2}{P} \lambda' - \nu \mathcal{A} (1 - \mathcal{A}).$$

$$\text{vel } \lambda' = \frac{\mu}{\mu'} \cdot \frac{P}{(1-\eta)^2} \lambda + \frac{\mu \nu}{\mu'^2} \cdot \frac{P \cdot \mathcal{A}}{(1-\eta)^2}$$

adeoque adeo altera confusio euanesceat, si fuerit

$$0 = N \cdot \frac{1}{\mathcal{A}} - \frac{N'}{P} \cdot \frac{1}{\lambda} \text{ hincque } \frac{\mathcal{A}}{\lambda} = \frac{N'}{N \cdot P} \cdot P = 1 - \mathcal{A};$$

vnde quia $\mathcal{A} < 1$ et $1 - \mathcal{A} < 1$ debet esse $N' > N$, quamobrem hic lentem primam ex vitro coronario, secundam vero concauam ex chrystallino parari conueniet, ita, vt fiat $1 - \mathcal{A} = \frac{7}{10}$. P. ad quod requiritur, vt sit $\frac{7}{10} P < 1$, quod ideo notari oportet, quia $P > 1$. seu esse debet $P < \frac{10}{7}$ ideoque $\frac{\lambda}{\lambda - \eta} < \frac{10}{7}$, consequenter $\frac{\eta}{\lambda} < \frac{7}{10}$. Huic igitur aequationi si accurate satisfacere velimus, debet esse $\frac{\eta}{\lambda} < \frac{7}{10}$ vnde si sumamus $\frac{\eta}{\lambda} = \frac{1}{2}$ fiet $P = \frac{4}{3}$ hincque $1 - \mathcal{A} = \frac{11}{12}$ et $\mathcal{A} = \frac{1}{12}$ ideoque $A = \frac{1}{12}$ et $\eta = \frac{1}{24}$, ex quo distantia lentium prodit $\eta a = \frac{1}{24}$. $a = \frac{b}{432 \cdot \eta}$ quia autem in praecedente capite assumimus circiter intervallum $\eta a = \frac{1}{2}$. $\frac{b}{m}$ patet, tam exiguum intervallum in praxi locum habere non posse ita, vt nostro casu alteram confusionem, tollere non liceat. Prorsus igitur isti conditioni renunciare oportet, ita, vt iam perinde sit sine lentes ex eodem vitro siue diuerso conficiantur, fiant igitur ex eodem vitro quocunque, ita, vt sit $\mu' = \mu$ et pro

pro prima confusione tollenda, quoniam \mathcal{A} non nimis paruum sumi conuenit, statuamus $\mathcal{A} = \frac{1}{2}$ hincque $A = 1$; vnde fit $P = \frac{1}{1-\eta}$ et $a = \frac{1}{1-\eta} \cdot \frac{b}{m}$ et $p = \frac{a}{2}$, et $q = -(1-\eta)a$. Quodsi nunc statuamus $\eta a = \frac{1}{2}p$, sumi oportebit $\eta = \frac{1}{10}$ sicque fiet $P = \frac{10}{9}$; $a = \frac{10}{9} \cdot \frac{b}{m}$; $p = \frac{5}{9} \cdot \frac{b}{m}$ et $q = -\frac{b}{m}$. Confusio prior itaque euanescit, si sit $\lambda' = \frac{20}{9}\lambda + \frac{10}{9}\nu$; vnde facile erit, lentes construere.

Coroll. 1.

81. Pro lentium igitur constructione si vitrum adhibeatur commune pro quo est

$$n = 1,55 \text{ et } \nu = 0,2326$$

si sumatur $\lambda = 1$, erit $\lambda' = 9,406$, vnde fit

$$\tau V(\lambda' - 1) = 2,7758.$$

Coroll. 2.

82. Pro prima igitur lente, cuius distantia focalis est

$$p = \frac{5}{9} \cdot \frac{b}{m} = \frac{10}{9m} \text{ dig. ob } b = 8 \text{ dig.}$$

numerique $\mathcal{A} = \frac{1}{2}$ et $\lambda = 1$ habebitur radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - p)} = \frac{p}{0,8055} = 1,1000 \quad p = \frac{1,10}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{1 + \mathcal{A}(\sigma - p)} = \frac{p}{0,8555} = 1,1001 \quad p = \frac{1,10}{m} \text{ dig.}$$

ita, vt haec lens sit tantum non vtrunque aequaliter conuexa.

M 2

Coroll.

Coroll 3.

83. Pro altera lente concaua, cuius distantia focalis $q = -\frac{2}{m}$ dig. et numeri $\mathfrak{B} = 1$ et $\lambda' = 9,406$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{q + \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = \frac{q}{1,3777} = 0,33710. q = -\frac{1,270}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{q - \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = \frac{q}{1,1444} = -0,87288 q = \frac{6,11}{m} \text{ dig.}$$

Coroll 4.

84. Interuallum inter has duas lentes statui ergo debebit

$$4 a = \frac{1}{p} \cdot \frac{b}{m} = \frac{0,110}{m} \text{ dig.}$$

obiectum autem ante lentem priorem est collocandum ad distantiam

$$a = \frac{10}{9m} \text{ dig.} = \frac{1,10}{m} \text{ dig.}$$

quod autem ad aperturam attinet, eam ex minimo radio ambarum lentium definiri oportet sicque eius semidiameter sumi poterit

$$x = \frac{0,67}{m} \text{ dig.} = \frac{1}{2m} \text{ dig.}$$

Hinc pro claritate fiet $y = \frac{bx}{ma} = \frac{1}{5m}$ vnde mensura claritatis, ut supra est stabilita $= \frac{12}{m}$.

Scholion.

85. His ergo microkopiis priori incommodo supra memorato medela affertur, dum obiectum ad
maio-

maiolem distantiam remouere licet; contra vero quia lentes multo minores requiruntur, quae propterea non nisi minorem aperturam admittunt claritas minor prodire debet, qui defectus ea qualitate, quod confusio prior penitus tollitur, vix compensari videtur. Maximum vero lucrum in hoc sine dubio situm esset futurum, si etiam alteram confusionem tollere licuisset, quandoquidem solis lentibus conuexis adhibendis de hoc ne cogitari quidem poterat. Quoniam igitur hoc lucrum duabus lentibus obtineri non potest, examinemus casum trium lentium, inter quas vna sit concaua, quae, vti facile ex praecedentibus intelligitur, ex vitro chrysellino parari debet, dum reliquae ex coronario conficiuntur; tum vero etiam nulum dubium superesse potest, quin hanc lentem concauam loco tertio constitui conueniat.

Problema 3.

86. Si microscopium constet tribus lentibus inter quas tertia sit concaua, binae anteriores vero conuexae, efficere, vt confusio ab apertura oriunda penitus destruat.

Solutio.

Ponantur iterum bina interualla inter has lentes vtrumque = ηa ac habebimus, vti in problem. 2. capitis praecedentis

$$P = \frac{A}{A-\eta}; Q = \frac{(A-\eta)\eta}{(A-\eta)\eta + \eta}.$$

M 3

Tum

Tum vero cum distantiae focales sint

$$f = \mathcal{A} a; \quad g = -\frac{\mathcal{A} \mathcal{B}}{P} \cdot a \quad \text{et} \quad r = \frac{\mathcal{A} \mathcal{B}}{FQ} \cdot a;$$

primo debeat esse $\mathcal{A} > 0$ et quia est

$$\frac{g}{r} = -\frac{Q \mathcal{B}}{B} \cdot \text{ob } g > 0 \text{ et } r < 0;$$

debeat esse

$$\frac{Q}{B} > 0 \text{ siue } 1 - \mathcal{B} > 0 \text{ seu } \mathcal{B} < 1.$$

His autem conditionibus duplici modo satisfieri potest:

I°. Si $\mathcal{A} < 1$ idcoque $A > 0$; atque fiet $\mathcal{B} < 0$ et $B < 0$.

II°. Si $\mathcal{A} > 1$ hincque $A < 0$ fiet $B > 0$ et $\mathcal{B} > 0$; attamen $\mathcal{B} < 1$.

Priore casu prodit $P > 1$ et $Q > 1$; posteriore vero casu fit $P < 1$ et $Q > 1$. Virum autem PQ fiat maius an minus vnitatem non definitur. Multiplicatio m autem dabit $a = PQ \cdot \frac{b}{m}$ pro qua conducit, ut PQ notabiliter vnitatem superet, quod euenit casu priore, vbi est $P > 1$ et $Q > 1$. Nunc vero incipimus a confusione posteriore ad nihilum redigenda quae praebet hanc aequationem, quandoquidem assumimus $N' = N$, pro vitro coronario, dum N'' ad vitrum chrySTALLINUM referatur

$$0 = N \cdot \frac{1}{B} - \frac{N}{P} \cdot \frac{1}{A \mathcal{B}} + \frac{N''}{FQ} \cdot \frac{1}{A \mathcal{B}}.$$

Si

Si igitur duae priores lentes conuexae ex vitro coronario; tertia vero ex chryſtallino ſint factae: vt ſit $N:N'' = 7:10$, habebitur

$$0 = \frac{1}{2} - \frac{1}{P \cdot 10} + \frac{10}{7} \cdot \frac{1}{P Q \cdot A B};$$

in qua ſi loco P et Q valores ante inuenti ſubſtituantur, prodibit

$$0 = \frac{1}{2} - \frac{A-\eta}{A^2 B} + \frac{10}{7} \cdot \frac{(A-\eta)B+\eta}{A^2 B^2};$$

quae aequatio euoluta abit in hanc formam:

$$0 = A^2 B^2 + \frac{7}{2} A B + \eta (B^2 - \frac{7}{2} B + \frac{10}{7})$$

vnde patet, ſi eſſet $\eta = 0$, fore $A B = -\frac{7}{2}$ ideoque $r = -\frac{7}{P Q} \cdot a$ ita, vt ſit $-r < \frac{7}{2} a$ ob $P Q > 1$. Sed quia caſus $\eta = 0$ locum habere nequit, dum potius huic litterae valor ſatis modicus tribui debet; tribuat aequationi inuentae haec forma

$$A^2 B^2 + \frac{7}{2} A B + \frac{1}{10} \eta = (A B + \frac{1}{10})^2 = \frac{1}{10} \eta - \eta (B^2 - \frac{7}{2} B + \frac{10}{7})$$

vbi euident eſt litteram η maiorem eſſe non poſſe,

quam $\frac{9}{196 (B^2 - \frac{7}{2} B + \frac{10}{7})}$ ſiquidem haec altera confuſio prorsus debeat euaneſcere, qui limes cum ſit valde exiguus, ſtatuumus

$$\eta = \frac{9}{10 (7 B^2 - 7 B + 10)}$$
 fietque $A B = -\frac{1}{10}$;

ſicque r duplo minor quam ante; id quod praxi maxime obest. Cum autem non abſolute neceſſarium ſit iſtam confuſionem prorsus ad nihilum redigere, res ita poterit proponi, vt poſito $A B = -\frac{1}{10}$ pro η tan-

tus

tus capiatur valor, quam circumstantiae permittunt, etiam si is maior sit futurus limite hic praescripto. His obseruatis tandem prior conclusio ad nihilum redigatur, id quod fit ope huius aequationis

$$0 = \frac{\lambda}{B} + \frac{\nu}{A^2} - \frac{1}{A \cdot r} \left(\frac{\lambda'}{B} + \frac{\nu}{r^2} \right) + \frac{\mu'}{A} \cdot \frac{\lambda''}{A \cdot B \cdot r^2 Q}.$$

ex qua numerus λ'' definiri conueniet sumtis $\lambda = 1$ et $\lambda' = 1$.

Coroll. I.

87. Vtuncque igitur interualum ηa assumatur, haec microscopia semper isto defectu laborabunt, ut tertia lens fiat nimis parua, scilicet fere quintuplo minor, quam si lente simplici uteremur. Quare cum paruitas lentis maiores multiplicationes impediisset, hic casus multo minus erit aptus maioribus multiplicationibus producendis.

Coroll. 2.

88. Deinde etiam limes praescriptus pro η nimis paruum praebet valorem, quam ut in praxi locum habere possit, etiam si littera B arbitrio nostro permittatur; valor enim ex illo limite deductus $\eta = \frac{c}{2r(B^2 - 2B + 10)}$ maximum adipiscitur valorem, si capiatur $B = \frac{1}{2}$, qui propterea erit $\eta = \frac{1}{27}$, seu proxime $\eta = \frac{1}{25}$, qui manifesto nimis est paruus, quam ut in praxi admitti possit.

Scho-

Scholion.

89. Parum igitur fructus haec microscopiorum species pollicetur, etiamsi utramque confusio- nem ad nihilum redigere liceat, cum utrunque litterae A et B definiantur, tam ipsae lentes nimis prodeunt exiguae, quam lentium intervalla nimis parva. Sin autem confusio- nem a diuersa refrangibilitate oriundam non curare velimus, egregia hinc microscopia deducere licebit, inter quae sequens potissimum species nostram attentionem mereri videtur.

Statuatur scilicet $\mathcal{A} = 1$, ut sit $A = \infty$ sumatur porro $B = 0$, ita, ut sit $AB = -\mathcal{B}$ hincque elementa nostra ita definiantur:

$$P = 1; Q = \frac{1}{1-\eta} \text{ et } p = a;$$

$$q = \mathcal{B} a. \text{ et } r = -(\mathcal{B} - \eta) a,$$

vbi \mathcal{B} facile ita sumi potest, ut hae distantiae focales non fiant nimis parvae atque η etiam nostro arbitrio permittatur. Tum vero erit distantia $a = \frac{1}{1-\eta} \cdot \frac{b}{m}$. Nunc autem perinde erit siue omnes lentes ex eodem vitro siue ex diuerso parentur; interim tamen si \mathcal{B} non multum a valore supra dato $\frac{1}{m}$ abludat, non parum lucri consequemur, si tertiam lentem ex vitro chrystallino paremus, dum binae anteriores ex vitro coronario conficiuntur, quippe quo facto altera confusio saltim diminuetur; tum autem pro ipsa lentium constructione haec aequatio est resoluenda:

$$0 = \lambda + \frac{\lambda'}{1} - \frac{\lambda''}{1-\eta} \cdot \frac{\lambda''(1-\eta)}{1}$$

Tom. III.

N

vnde

vnde sumtis $\lambda = 1$ et $\lambda' = 1$ colligitur

$$\lambda'' = \frac{0,9772}{0,9772} \cdot \frac{0,5}{0,9772} (1 + \frac{1}{0,9772})$$

cuius solutionis exemplum afferre non pigebit:

Exemplum.

Sumatur $\eta = \frac{1}{2}$; et sit $\vartheta = 1$; atque hinc habebimus

$$P = 1; Q = \frac{1}{1-\eta} = \frac{2}{1};$$

$$p = a; q = a; r = -\frac{1}{2}a;$$

existente $a = \frac{2}{3} \cdot \frac{b}{m}$. Tum vero aequatio resoluenda pro hoc casu dabit

$$\lambda'' = \frac{0,9772}{0,9772} \cdot \frac{2}{3} = 2,8300;$$

ex quo pro vitro chrysellino colligitur

$$\tau \sqrt{\lambda'' - 1} = 1,1870.$$

Vnde obtinetur sequens

Constructio microscopii trilenticularis.

I. Prima lens ex vitro coronario paratur, cuius distantia focalis cum sit

$$p = a = \frac{2}{3} \cdot \frac{b}{m} = \frac{10}{m} \text{ dig.}$$

et numeri $\mathcal{A} = 1$ et $\lambda = 1$. erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{2}{\epsilon} = \frac{2}{0,9772} = 4,4112. p = \frac{44,11}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{2}{\epsilon} = \frac{2}{1,0161} = 0,6024. p = \frac{6,024}{m} \text{ dig.}$$

II. Pro

II. Pro secunda lente etiam ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis est

$$q = a = \frac{1}{4} \cdot \frac{b}{m} = \frac{10}{m} \text{ dig.}$$

et numeri $\mathfrak{B} = 0$ et $\lambda' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{r} = \frac{1}{1,1131} = 0,6024 \quad q = \frac{6,02}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{r} = \frac{1}{3,1167} = 4,4111 \cdot q = \frac{41,11}{m} \text{ dig.}$$

III. Pro tertia lente ex vitro chrystallino paranda, cuius distantia focalis est

$$r = -\frac{1}{4} a = -\frac{b}{m} = -\frac{1}{m} \text{ dig.}$$

et numeri $\mathfrak{C} = 1$ et $\lambda'' = 2,8300$ erit rad. faciei

$$\text{ant.} = \frac{r}{r + \sqrt{(\lambda'' - 1)}} = \frac{1}{1,7311} = 0,75278 \cdot r = -\frac{5,12}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{r - \sqrt{(\lambda'' - 1)}} = \frac{1}{0,7317} = 2,5272 \cdot r = -\frac{20,12}{m} \text{ dig.}$$

IV. His lentibus confectis intervallum inter binas statuatur $= \frac{1}{2} a = \frac{1}{m} \text{ dig.}$ et obiectum exponatur ad distantiam $a = \frac{10}{m} \text{ dig.}$

V. Cum confusio prior sit nulla, his lentibus tanta apertura tribui potest, quantam earum figura permittit, quare cum minimus radius sit $\frac{5,12}{m} \text{ dig.}$ statuatur semidiameter aperturæ $x = \frac{1,42}{m} \text{ dig.}$ unde pro claritate erit

$$y = \frac{bx}{ma} = \frac{1}{4} x = \frac{1,42}{m} \text{ dig.}$$

hincque mensura claritatis $= 20 y = \frac{28,4}{m}$, denotante x claritatem plenam.

Scholion.

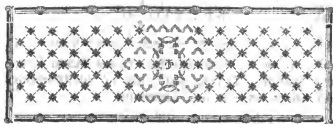
98. Si hanc speciem cum iis, quas in praecedente capite inuicimus comparemus, haec species praerogatiuum meretur tam ratione distantiae obiecti, quippe quae hic est aliquanto maior, quam ob eam causam, quod hic etiam altera confusio non mediocriter diminuatur, quae ante ne in computum quidem est ducta. Verum si ad magnitudinem lentium attendamus, illae species, quae praecipue quatuor lentibus constant, longe anteferri merentur, cum ibi lentium distantiae focales multo sint maiores ideoque ea microscopia ad multo maiores multiplicationes accommodari possint, nisi forte nimia obiecti vicinitas obstaret. Neque igitur opus esse censeo, hanc tractationem adhuc ad plures lentes extendere, cum vix maior perfectio in microscopiis simplicibus expectari queat. Quare si quis maiores perfectiones desideret; necessario ad microscopia vere composita confugere debebit, quandoquidem hac compositione binis supra memoratis incommodis erit occurrendum. Primo scilicet ut non opus sit obiecta tam prope admo- uere, deinde ut non tam exiguis lenticulis indigeamus, etiamsi multiplicationem maximam requiramus; in hoc enim microscopia composita potissimum simplicibus antecellunt, ut eorum ope multiplicatio quantumvis magna produci queat.

 SECTIO

SECTIO SECVNDA.
DE
MICROSCOPIIS
COMPOSITIS,
IN QVIBVS NVLLA IMAGO
REALIS OCCVRRIT.

N 3

THE
MUSEUM OF THE
MUSEUM OF THE
MUSEUM OF THE
MUSEUM OF THE
MUSEUM OF THE



Problema I.

§ 99.

Datis tam multiplicatione m , quam distantia obiecti ante lentem obiectiuam microscopij ex duabus lentibus construere, quarum obiectiua sit convexa, ocularis vero concava.

Solutio.

Cum distantia obiecti a detur aequae ac multiplicatione m , casus duarum lentium statim praebet hanc aequationem $m = P \cdot \frac{b}{p}$; unde definitur $P = \frac{ma}{b}$; hinc distantiae focales ambarum lentium erunt $p = \mathcal{A} a$; $q = -\frac{\mathcal{A}b}{m}$; unde patet tam \mathcal{A} , quam A esse debere positivum, ad quod sufficit, ut A sit positivum. Intervallum vero lentium erit

$$= A a \left(1 - \frac{1}{m}\right) = \frac{A}{m} (ma - b)$$

cx

ex quo perspicuum est, esse debere $ma > b$ seu $m > \frac{b}{a}$; alioquin enim huiusmodi microscopia locum habere non possent. Deinde pro spatio in obiectis conspiciuo habebimus eius semidiametrum

$$\zeta = a \Phi = \frac{q}{m a - b} \cdot a \cdot b \cdot \xi.$$

Si igitur sumamus $\zeta = \frac{1}{2}$ et $q = 1$, qui est casus, quo lens ocularis maximam aperturam admittit ideoque utrinque aequae est concava; tum ergo erit

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{a b}{m a - b}.$$

Quod vero ad locum oculi attinet, ex superioribus, formulis generalibus colligimus

$$O = \frac{q b}{m a} \cdot \frac{b}{m}; \text{ est vero } b = -\frac{a}{f} = -\frac{a b}{m};$$

$$\text{et } M = \frac{q}{m a - b} \cdot b \text{ sicque fit } O = -\frac{a b (m a - b)}{m^2 a};$$

quae distantia cum sit negatiua, oculum lenti oculari immediate applicari oportet; unde ut margo coloratus euanescat, satisfieri debet huic aequationi

$$0 = N(A + 1)q,$$

quod cum fieri nequeat, perspicuum est, marginem coloratum neutiquam tolli posse; multo minus ergo haec confusio posterior penitus tolli poterit; prior autem confusio insensibilis reddetur ope huius aequationis

$$\frac{m \pi^2}{a^2 b} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{a} + \frac{1}{A B} \right) - \frac{\mu' \lambda'}{A^2 B} \right) = \frac{1}{2};$$

quae

quae ergo abit in hanc formam

$$\frac{m x^2}{a^2 b} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{a^2} + \frac{v}{\lambda a} \right) - \frac{\mu' b}{\lambda^2 m a} \lambda' \right) = k^2;$$

vbi cum lens ocularis debeat esse vtrunque aequaliter concava, si pro ea vitri specie, ex qua lens ocularis conficitur, capiantur numeri respondentes ϱ' , σ' , et τ' erit $\lambda' = 1 + \left(\frac{\sigma' - \varrho'}{\tau'} \right)^2$. Ex hac autem aequatione definiri debet semidiameter aperturæ lentis obiectivæ x , erit scilicet

$$x \sqrt[3]{\left(\mu m \left(\frac{\lambda}{a^2} + \frac{v}{\lambda a} \right) - \frac{\mu' b \lambda'}{\lambda^2 m a} \right)} = \frac{1}{k} \sqrt[3]{a^2 b};$$

nisi forte hinc pro x prodeat valor maior, quam lentis figura permittit; hinc ergo casus vtilissimus foret, si fieri posset,

$$\frac{\lambda}{a^2} + \frac{v}{\lambda a} = \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{b \lambda'}{a^2 a m},$$

ad quod idoneum valorem pro \mathfrak{A} vel A quaeri oporteret, quod quidem pro non adeo magnis multiplicationibus fieri posset, at si multiplicatio m esset prægrandis, deberet

$$\lambda (1 + A)^2 + v A (A + 1)$$

aequari fractioni valde parvæ, quod cum $A > 0$ fieri non potest. Quicquid autem sit inuento valore ipsius x gradus claritatis erit $y = \frac{b x}{m a}$ et mensura claritatis $= \frac{20 b x}{m a}$; unde eo magis curandum est, vt x non nimis paruum adipiscatur valorem.

Tom. III.

O

Coroll.

Coroll. 1.

100. Hinc patet, vt x maiorem nanciscatur valorem, plurimum conducere, vt litte rae A parvus tribuatur valor; sed hunc valorem nimis paruum assumere non licet quia tum lens ocularis nimis fieret parua, ita, vt A vix vnitae minus accipi conueniat.

Coroll. 2.

101. Cum formula $\lambda(1+A)^2 + 7A(A+1)$ certe sit vnitae maior, quia λ vnitae minus esse nequit, atque adeo vltra 8 exurgere debeat, haec confusio penitus tolli non poterit, nisi haec formula $\frac{m}{\mu} \cdot \frac{b\lambda'}{m a}$ quoque 8 superet, hoc est, nisi ob $\frac{\mu'}{\mu} = x$ proxime, fuerit $\frac{b\lambda'}{m a} > 8$ seu $m < \frac{b\lambda'}{8a}$.

Coroll. 3.

102. Haec clariora fient, si posito $b = 8$ dig. sumamus $a = \frac{1}{2}$ dig. et cum sit circiter $\lambda' = \frac{1}{2}$, limes modo inuentus daret $m < 6$; quae multiplicatio tam exigua ne huiusmodi quidem microscopiis produci potest, quare nunc pro certo affirmare licet, istam confusionem nequitiam tolli posse.

Exemplum I.

Si distantia obiecti debeat esse $\frac{1}{2}$ dig. et ambae lentes ex vitro communi $n = 1,55$ parentur; tum vero statuatur $A = 1$, hincque $\mathcal{A} = \frac{1}{2}$ habebimus primo

no distantias focales lentium

$$p = \frac{1}{6} a = \frac{1}{6} \text{ dig. et } q = -\frac{1}{6} \text{ dig.}$$

lentiumque interuallum

$$= \frac{1}{6} (\frac{1}{6} m - 8) = \frac{1}{6} - \frac{8}{6}.$$

Spatium vero in obiecto conspicuum erit $\zeta = \frac{3}{m-22}$ dig.

Denique si vt haftenus sumamus $k = 20$ postrema aequatio erit

$$x \sqrt[3]{\mu (8 \lambda m + 2 \nu m - 32 \lambda')} = \frac{1}{35} \sqrt[3]{\frac{1}{2}}.$$

Hic autem, vt iam saepe vidimus, est $\lambda' = 1,6297$, praeterea vero cum sit $\lambda = 1$ et proxime

$$\mu = 1, \text{ inueniemus } x = \frac{1}{35} \sqrt[3]{\frac{1}{16,9204 m - 104,1008}}.$$

Si ergo fuerit $m = 100$ fiet primo

$$p = \frac{1}{6} \text{ dig. et } q = -\frac{1}{6} \text{ dig.}$$

et lentium interuallum

$$= \frac{17}{135} \text{ dig. et } \zeta = \frac{1}{12} \text{ dig. tum vero}$$

$$x = 0,0043 \text{ dig. vnde fit}$$

$$y = \frac{12}{108} x = 0,0014 \text{ dig.}$$

et mensura claritatis 0,028, quae circiter triplo minor est, quam in microscopio fere simplici.

Exemplum II.

Maneant omnia, vti in exemplo praecedente, praeterea quod litterae A valor multo maior tribuatur, vt videamus, quomodo confusio tum futura

O 2

fit

fit comparata. Statuatur ergo $A = 5$ fietque $\mathcal{A} = \frac{1}{2}$ et distantiae focales erunt $p = \frac{1}{2}a$; $q = -5 \cdot \frac{b}{m}$, quia, ut ante, manet

$P = \frac{m \cdot a}{b}$ et lentium intervallum $= \frac{s}{m}(ma - b)$; tum vero pro spatio conspicuo erit $\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{ma - b}$, ut ante. Ut denique confusio non sentiatur, debet esse

$$x \sqrt[3]{\mu \left(\frac{216 \lambda m}{122} + \frac{6 \nu m}{25} - \frac{2 \lambda'}{122,48} \right)} = \frac{1}{12} \sqrt[3]{a^3}.$$

Sumto igitur iterum $a = \frac{1}{2}$ dig; $\lambda = 1$ et $\lambda' = 1,6297$, siquidem ambae lentes ex vitro communi $n = 1,55$ conficiantur et posito $\mu = 1$, habebitur

$$x = \frac{1}{12} \sqrt[3]{\frac{1}{2,569 m - 0,2244}}.$$

Si ergo fuerit $m = 100$, fiet $p = \frac{1}{2}$ dig. et $q = -\frac{1}{2}$ dig. et lentium intervallum $= \frac{1}{2}$ dig. et $\zeta = \frac{1}{2}$ dig. Tum vero,

$$x = \frac{1}{12} \sqrt[3]{\frac{1}{212,569}} = 0,00705 \text{ dig.}$$

unde fit $y = 0,00226$ dig. et mensura claritatis $= 0,0452$.

Scholion.

103. Si haec duo exempla inter se conferamus, sequentia observanda occurrent.

- 1°. Videmus, plurimum interessè, ut litterae A maior valor tribuatur, quia tum expressio pro confusione multo fit minor, ita, ut littera.

tera x tum maiorem adipiscatur valorem, ex quo simul maior claritas obtinetur; quo maior enim littera A accipitur, eo propius littera \mathcal{A} ad vnitatem accedit, ex quo primus terminus $\frac{\lambda}{\mathcal{A}}$ vix vnitatem superabit, qui, dum erat $A = 1$, ultra 8 exfurgebat.

- 2°. Deinde etiam valorem ipsius A augendo lens obiectiua fiet maior, dum eius distantia focalis p ad distantiam obiecti a continuo propius accedit.
- 3°. Maximum autem commodum cernitur in lente oculari, quae hoc modo ad lubitum nostrum augeri poterit, quantumvis magna fuerit multiplicatio. Fieri adeo potest, vt haec lens datam distantiam focalem adipiscatur veluti vnius digiti; tum scilicet $A \cdot \frac{b}{m}$ ponatur $= 1$ dig. et ob $b = 8$ dig. capi debebit $A = \frac{m}{7}$ tum quidem longitudo instrumenti maior euadet, scilicet $= \frac{1}{7}(m a - b)$ sed vix vnquam ea tanta erit, vt non facile tolerari possit.
- 4°. In his quidem exemplis assumimus distantiam obiecti $a = \frac{1}{2}$ dig. sed nihil impedit, quominus hanc distantiam maiorem assumamus, quo ipso vsus horum instrumentorum multo commodior redditur, dum praecipuum commodum, quod a microscopiis compositis expe-

statamus; in eo est situm, ut non opus sit obiecta tam prope ad instrumentum admovere, quia enim littera a arbitrio nostro permittitur, eam tantam assumere licebit, quantam lubuerit.

- 5°. Verum quo maiorem hanc distantiam a accipiamus, fateri cogimur, claritatis gradum inde diminutum iri, quod quo clarius appareat, perpendamus, valorem litterae x reliquis litteris iisdem manentibus proportionalem esse formulae $\sqrt[3]{a^3}$ seu potestati $a^{\frac{1}{3}}$ ita, ut quo maior distantia obiecti statuatur, etiam apertura lentis obiectivae maior sit proditura; quod in se spectatum pro non exiguo commodo est habendum; at pro gradu claritatis cum sit y formulae $\frac{x}{a}$ proportionalis,

claritas proportionalis fiet formulae $\frac{1}{\sqrt[3]{a}}$; ita, ut ea decreseat in ratione subtriplicata distantiae obiecti a ; verum haec ipsa diminutio non adeo est pertimescenda, dum si distantiam obiecti adeo octuplo maiorem accipiamus claritas tantum duplo fit minor, atque ex his perspicuum est, quantopere microscopia composita simplicibus antecellant, et quanta commoda ab iis expectari possint. Interim vero haec species microscopiorum hic tractata adhuc

SECTIO II.

III

huc ingenti defectu laborat, quod a margine colorato liberari nequitiam potest. Quocirca videamus, an vnam pluresue lentes insuper adiiciendo istud vitium tolli queat.

Problema 2.

104. Inter lentes obiectiuam et ocularem praecedentis microscopiorum speciei, nouam lentem ita inferere, vt margo coloratus ad nihilum redigatur.

Solutio.

Quoniam igitur hic tres habemus lentes earum distantiae focales ita erunt expressae

$$p = Aa; q = -\frac{AB}{F}a; r = \frac{AB}{FQ}a;$$

quarum cum prima debeat esse conuexa, erit $A > 0$ et cum tertia debeat esse concaua, erit $AB < 0$ ideoque altera litterarum A et B positua, altera negativa; de lente enim media nihil adhuc definiamus; interualla porro harum lentium erunt

$$\text{prius} = Aa(1 - \frac{1}{F}); \text{ et}$$

$$\text{posterius} = -\frac{ABa}{F}(1 - \frac{1}{Q});$$

vnde patet, esse debere $Q > 1$. Multiplicatio vero m dabit $PQ = \frac{AB}{F}$. Nunc autem id consideremus, quod nobis est propositum, scilicet vt margo coloratus evanescat; quoniam distantia oculi O prodit negativa,

gatiua, satisfieri oportet huic aequationi

$$0 = N(A + 1)Br - \frac{N'}{P}((B + 1)r + q)$$

quem in finem spectetur spatium in obiecto conspici-
uum, pro quo est

$$\zeta = a\phi = \frac{a+r}{m a - b} a b \xi;$$

in qua si lens ocularis vtrunque fiat aequalis, vt ma-
ximam aperturam admittat, capi poterit $r = 1$; tum
vero posuimus

$$\frac{a+r}{m a - b} \cdot b = M, \text{ vt sit } \zeta = M a \xi.$$

Nunc igitur primo videndum est, an si ambae len-
tes ex eodem vitro parentur, scopum obtinere quea-
mus. Posito igitur $N = N'$, aequatio pro margine
nobis dabit $B = \frac{a+r}{(A+1)Pr - r}$, qui valor an cum con-
ditione praescripta $AB < 0$ consistere possit, vide-
mus. Hunc in finem duos casus perpendamus, alte-
rum quo $A > 0$, alterum vero, quo non solum
 $A < 0$, sed etiam $1 + A < 0$, vt scilicet prodeat \mathcal{A}
positiuum. Priore casu crit $P > 1$ ideoque in valore
•• ipsius B denominator sit positiuus, sicque B positi-
uum habebit valorem, cum tamen ob $AB < 0$ ne-
gatiuum esse debeat; altero casu, quo $A < 0$ debet
esse $P < 1$. ideoque denominator $(A + 1)P - r$ sit
negatiuus, etiamsi $A + 1$ non esset negatiuum, ita,
vt valor ipsius B hoc casu certo prodeat negatiuus,
cum tamen ob $AB < 0$ deberet esse positiuus. At
si

si lentes ex diuerso vitro conficiantur, fieri poterit, vt margo coloratus penitus tollatur, idque duplici modo, quemadmodum iu subiunctis casibus ostendemus. Postquam autem huic conditioni fuerit satisfactum, pro apertura lentis obiectivae indeque pendente claritate sequens habebitur aequatio:

$$\frac{n \pi^2}{a^2 D} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{B} + \frac{v}{A} \right) - \frac{\mu'}{A^2 P} \left(\frac{\lambda'}{B} + \frac{v}{B} \right) + \frac{\mu'' \lambda''}{A^2 B^2 P Q} \right) = k^2$$

vbi tantum notandum est, vt lens ocularis maximam admittat aperturam valorem λ'' inde esse datum; pro binis reliquis λ et λ' commode vnitas assumitur sicque pro quouis casu problematis nostri solutio facile inuenietur.

COROLL. I.

105. Quod ergo hic diuerso vitro vti oportet, id intelligendum est tantum de lente prima et secunda, ad quas litterae N et N' referuntur; pro tertia enim lente vitri ratio, ex quo conficitur, hic plane in computum non ingreditur, ita, vt perinde sit ex quonam vitro haec lens conficiatur.

COROLL. 2.

106. Cum igitur pro margine colorato tollendo habeatur ista aequatio

$$N(A + 1) B P r = N'((B + 1) r + q)$$

hinc deduci debet valor litterae

$$B = \frac{N'(q + r)}{N(A + 1) P r - N' r}$$

Tom. III.

P

vbi

vbi notetur, esse $r = 1$ et $q + r$ necessario maius nihilo, vt scilicet valor ipsius ζ prodeat posituius; tum iste valor comparetur cum ea conditione, qua productum $A B$ debet esse negatiuum, id quod fieri plane non posse, quamdiu litterae N et N' sunt inter se aequales, iam ostendimus.

COROLL. 3.

107. Totum ergo negotium iam huc redit, quemadmodum hae duae conditiones impleri queant, dum litterae N et N' diuersos obtinent valores, scilicet vt dato valore litterae A altera littera B talem fortiatur valorem, vt earum productum $A B$ fiat negatiuum, vbi perpendendum est, formulam $A(P-1)$ semper posituiam esse debere, ita, vt sumto A positiuo sit $P > 1$; sumto autem A negatiuo, capi debeat $P < 1$.

Scholion.

108. Quoniam igitur duabus diuersis vitri speciebus vti cogimur, optandum sine dubio esset, vt hae duae species ratione refractionis maxime inter se differrent; cum autem aliae adhuc eiusmodi species non sint cognitae, praeter eas, circa quas Do'londus experimenta sua instituit, easdem quoque nos hic adhibere oportebit. Haecenus quidem litteris N et N' , quae his duabus speciebus conueniunt, rationem 7:10 tribuimus, quae illis experimentis maxime videtur
con-

conformis, etiam si ea satis notabiliter a veritate aberrare possit. Quamobrem ob calculi commoditatem hanc rationem hic potius ut 2:3 statuamus, quippe quae ab illa minime differt et aliquanto maius discrimen inuoluit, neque enim hinc aliud est metuendum, si forte error non satis esset exiguus, nisi quod margo coloratus non penitus tolleretur; verum dummodo is multo minor euadat, quam vulgo unicam vitri speciem adhibendo fieri solet, contenti esse poterimus; quem in finem duos casus hic accuratius examinare conueniet, alterum, quo littera A positium habet valorem; alterum vero, quo negatiuum, ut inde pateat, quanta commoda hinc in praxi expectari queant.

Euolutio primi casus, quo litterae A
valor positius tribuitur.

109. Hoc ergo casu littera A valorem quoque positium habebit et quidem unitate minorem; tum vero conditio lentis ocularis concauae postulat, ut littera B obtineat valorem negatiuum. Præterea ob $A > 0$ etiam esse debet $P > 1$, ut interuallum prius fiat positium. Nunc vero ob marginem coloratum tollendum valor litterae B ita exprimitur, ut sit

$$B = \frac{N'(q+r)}{N(A+r), r-N'e},$$

vbi igitur ob $q+r > 0$ denominator seu formula $N(A+r)P - N'$ negatiuum habere debebit valorem;

P 2

rem;

rem; quod ut fieri possit, cum $(A + 1)P$ certe sit unitate maius, necesse est, ut fiat $N' > N$; ideoque ut lens obiectiua ex vitro coronario, secunda vero ex chrysellino conficiatur. Quare cum hinc prodeat

$$N : N' = 2 : 3 \text{ hincque sit } B = \frac{1'q + r}{2(A + 1)P + 1},$$

oportebit esse

$$2(A + 1)P < 3; \text{ siue } P < \frac{3}{2(A + 1)}.$$

Cum autem sit $P > 1$, manifestum est, litteram A tam parvam accipi debere, ut etiam nunc sit

$$\frac{r}{2(1 + A)} > 1 \text{ ideoque } A + 1 < \frac{r}{2};$$

hincque $A < \frac{r}{2}$; si enim esset $A = \frac{r}{2}$ capi deberet $P = 1$ primumque interuallum plane euanesceret, id quod praxis non patitur; unde simul intelligitur, hanc litteram A tanto minorem, quam $\frac{r}{2}$ statui debere, ut etiam nunc interuallum duarum primarum lentium ad praxin reuocari possit. Constituta autem littera A littera P sumi debet inter limites 1 et $\frac{r}{2(A + 1)}$ modo autem vidimus, minori limiti unitati aequalem capi non posse, at si maiori limiti sumeretur aequalis tum B fieret infinitum sicque longitudo instrumenti in infinitum extenderetur. Tam prope igitur P maiori limiti admoueri conueniet, ut quantitas AB adhuc in praxi locum habere possit. Tum vero adhuc superest, ut postremae aequationi satisfiat, qua apertura lentis obiectiuae definitur; circa quam aequationem

tionem sequentia nunc annotasse iuuabit:

- 1°. Cum $A < \frac{1}{2}$; erit $\mathcal{A} < \frac{1}{2}$; vnde ipfius λ coëfficiens erit > 27 . vnde enormis confufio refularet, nifi fequentibus terminis diminueretur.
- 2°. Verum cum pro fecunda lente coëfficiens ipfius λ' fiat maior, quam -8 ob $P=1$ proxime et quia B femper fit numerus valde magnus, \mathcal{B} parum ab vnitare differt.
- 3°. Pro lente oculari coëfficiens ipfius λ'' tam erit paruus, vt præ reliquis terminis quafi euanefcat; vnde adeo hoc commodi aflequimur, vt tota hæc confufio prorfus ad nihilum redigi queat, debite fcilicet definiendo litteras λ et λ' ; quare hic cafus omnino meretur, vt aliquot exemplis illufretur.

Exemplum I.

Cum debeat eſſe $A < \frac{1}{2}$, ponamus $A = \frac{1}{3}$; fiet: que

$$\mathcal{A} = \frac{1}{3} \text{ et } \frac{1}{1(\lambda + 1)} = \frac{1}{2}$$

ita, vt P capi debeat intra limites 1 et $\frac{1}{2}$. Sit ergo

$$P = \frac{1}{2} \text{ et fiet } B = -\frac{11(1+1)}{1}.$$

Conſideremus nunc æquationem fundamentalem, qua eſt

$$\mathcal{B} q = \frac{1}{2} \cdot \frac{1+1}{1-1} \cdot b.$$

P 3

Pona-

Ponatur autem brevitatis gratia $\frac{m a}{b} = 1 + \mathfrak{D}$, quandoquidem esse debet $m a > b$, ut haec microscopiorum species locum habere possit eritque $\mathfrak{B} = \frac{q + \mathfrak{P}}{q \mathfrak{P}}$. Cum iam sit $\mathfrak{Q} = 1 + \frac{1}{\mathfrak{B}}$ habebitur

$$\frac{c q \mathfrak{P}}{q + \mathfrak{P}} = 1 - \frac{\mathfrak{P}}{\mathfrak{B}(1 + \mathfrak{B})} \text{ unde elicitur}$$

$$q = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B}}{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}, \text{ sicque prodibit}$$

$$B = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B}}{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1} \text{ hincque } \mathfrak{B} = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}{\mathfrak{P} \mathfrak{B}};$$

existente $\mathfrak{D} = \frac{m a}{b} - 1$, siue multiplicatione $m = \frac{b(1 + \mathfrak{D})}{a}$.

Tum vero ob $m = P Q \cdot \frac{b}{a}$ erit

$$Q = \frac{m a}{P b} = \frac{\mathfrak{P} m a}{\mathfrak{P} a \cdot b} = \mathfrak{P} (\mathfrak{D} + 1),$$

atque hinc elementa pro microscopii constructione erunt

$$1^\circ. A = \frac{1}{\mathfrak{P}}. \mathfrak{A} = \frac{1}{\mathfrak{P}};$$

$$B = -\frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}; \mathfrak{B} = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}{\mathfrak{P} \mathfrak{B}};$$

$$P = \frac{1}{\mathfrak{P}}; Q = \mathfrak{P} (\mathfrak{D} + 1).$$

2°. Deinde distantiae focales lentium

$$p = \frac{1}{\mathfrak{P}} \cdot a; q = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}{\mathfrak{P} \mathfrak{B} \mathfrak{Q} \mathfrak{P}} a;$$

$$\text{et } r = \frac{\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1}{(\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1)(\mathfrak{B} + 1)} \cdot a.$$

3°. Lentium harum intervalla erunt

$$\text{prius} = \frac{1}{\mathfrak{P} \mathfrak{B}} \cdot a; \text{ posterius} = \frac{(\mathfrak{P} \mathfrak{B} - 1)a}{\mathfrak{P} \mathfrak{B}(\mathfrak{B} + 1)}.$$

4°. Prae-

4°. Praeterea spatii in obiecto conspicui semidiameter erit

$$\zeta = \frac{r_1 \cdot \theta r - r}{(r_2 \cdot \theta - r_1) \theta} \cdot a \xi$$

quodsi iam hic sumamus $r = 1$ et $\xi = \frac{1}{2}$ id quod licet si lens ocularis fiat vtrunque aequaliter concava, erit $\zeta = \frac{r_1 \cdot \theta - 1}{2 \cdot \theta (r_2 \theta - 1)} \cdot a$.

5°. Denique consideretur haec aequatio

$$\frac{\pi x^2}{a^2 b} \left((\mu \cdot (64 \lambda + 12 \nu) - \frac{2 \cdot 10 \mu'}{10} \left(\frac{\lambda'}{B} + \frac{\nu'}{B \theta} \right) + \frac{2 \cdot 10 \mu'' \lambda''}{B^2 (\theta + 1)} \right) = \frac{1}{k^2}$$

vbi commodè vsu venit, vt haec quantitas ad nihilum reuocari possit, quem in finem tertiam lentem vti primam ex vitro coronario fieri ponamus sumi- que debeat

$$\lambda'' = 1, 60006 \text{ et } \mu'' = \mu;$$

tum vero sumatur $\lambda = 1$, at λ' ita, vt sit

$$\frac{\mu'}{\mu} \cdot 24, 3 \left(\frac{\lambda'}{B} + \frac{\nu'}{B \theta} \right) = 64 + 12 \nu + \frac{2 \cdot 10 \cdot 1, 60006}{B^2 (1 + \theta)}$$

$$= 66, 6352.$$

$$\text{existente } \frac{\mu'}{\mu} = \frac{21, 9774}{21, 9774};$$

$$\nu = 0, 2196 \text{ et } \nu' = 0, 2529.$$

Praeterea vero notetur pro maioribus multiplicationibus, quando scilicet θ sit numerus satis modicus, fieri proxime $B = -81$ et $\theta = +\frac{11}{10}$;

vnde

vnde colligitur

$$0,96341. \lambda' = 0,00308 + \frac{\mu}{\mu'}, \frac{66,6550}{21,9}$$

$$\text{hincque } \lambda' = 3,22503.$$

$$\text{et } \tau \sqrt{\lambda' - 1} = 1,3089.$$

vnde cum huius lentis distantia focalis sit

$$q = -\frac{710}{2450}. a = -\frac{111}{105}. a \text{ et } \mathfrak{B} = \frac{21}{2},$$

erit huius lentis

$$\text{rad. anter.} = \frac{q}{e - \mathfrak{B}(e - q) + \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = \frac{1}{1,1417} = 0,69334. q$$

$$\text{rad. poster.} = \frac{q}{e + \mathfrak{B}(e - q) - \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = \frac{1}{2,5117} = 3,5486. q$$

Pro prima autem lente, cuius distantia focalis est $p = \frac{1}{2} a$, et numeri $\mathfrak{A} = \frac{1}{2}$ et $\lambda = 1$, ex vitro coronario facienda erit radius

$$\text{fac. anter.} = \frac{p}{e - \mathfrak{A}(e - p)} = \frac{1}{1,7017} = 0,76823. p$$

$$\text{fac. poster.} = \frac{p}{e + \mathfrak{A}(e - p)} = \frac{1}{2,7117} = 1,7091. p$$

atque hinc conficitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum.

110. Posita distantia obiecti $= a$ et multiplicatione $m = (1 + 9) \frac{b}{a}$ erit

I. Pro lente obiectiua

ex vitro coronario facienda

$$\text{radius faciei } \begin{cases} \text{anter.} = 0,1921. a \\ \text{poster.} = 0,4273. a \end{cases}$$

cuius

SECTIO II.

121

cuius distantia focalis $p = \frac{1}{2} a$

semidiameter aperturæ $x = 0,0480. a$

et intervallum ad lentem secundam erit $= \frac{1}{13}. a$

II. Pro lente secunda

ex vitro chrystallino facienda

radius faciei $\left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,2106. a \\ \text{poster.} = -1,0779. a \end{array} \right.$

cuius distantia focalis est $q = -\frac{243}{103}. a = 0,3037. a$

semidiameter aperturæ $x = 0,0526. a$

seu indefinitus relinquitur, quia maior est semidiametro aperturæ primæ lentis.

et intervallum ad lentem tertiam $= 24,3 \cdot \frac{a}{b+1} a$.

III. Pro lente tertia

ex vitro coronario paranda

cuius distantia focalis

$r = -\frac{720}{27(b+1)}. a = -\frac{27}{b+1}. a$, erit

radius faciei utriusque $= -\frac{720}{b+1}. a$

cui lenti oculum immediate applicari oportet.

IV. Spatium in obiecto cernetur,

cuius semidiameter $\zeta = \frac{1}{2} a$.

Tom. III.

Q

V.De-

V. Denique cum sit $x = 0,0480. a$ erit

$$y = \frac{bx}{m} = \frac{x}{f+1} = \frac{0,0480}{f+1} \cdot a$$

hincque mensura claritatis $20y = \frac{0,960}{f+1} \cdot a$

si scilicet distantia a in digitis exprimitur, quae mensura etiam ita exprimitur

$$0,960. \frac{b}{m} = \frac{7,68}{100}.$$

COROLL. I.

111. Duæ lentes priores cum earum intervallulo, plane non pendent a multiplicatione propofita ideoque pro omnibus multiplicationibus eadem retineri possunt, ita, vt tantum opus sit pro qualibet multiplicatione aliam lentem ocularem adhibere, cuius distantia focalis loco $9+1$ scripto valore $\frac{m}{b}$ erit

$$r = -27. \frac{b}{m} = -\frac{216}{m} \text{ dig.}$$

ita, vt haec lens nunquam fiat nimis parua.

COROLL. 2.

112. Vtunque autem multiplicatio varietur, intervallum lentium secundae et tertiae parum admodum mutatur, praecipue in maioribus multiplicationibus, cum hoc intervallum sit

$$= 24, 3. \frac{b}{f+1} a = 24, 3. (a - \frac{b}{m});$$

ita, vt tota instrumenti longitudo vix sit mutanda, ac si distantia obiecti a capiatur 1 digiti, longitudo instrumenti erit circiter duorum pedum.

Scho-

Scholion.

113. Quod hic distantia obiecti arbitrio nostro permittatur, id sine dubio tanquam insigne commodum est spectandum, cum hoc modo maximum vitium microscopiorum simplicium, quod in nimia vicinitate obiecti consistit felicissimo successu euitetur, quoniam quantumvis hac distantia aucta ne mensura quidem claritatis diminuitur, aequae parum ac spatium in obiecto conspicuum. Interim tamen contra hanc speciem obici poterit primo quod duae lentes priores nimis inter se propinquae esse debeant; quod tamen vix ullam attentionem meretur, cum adhuc hoc intervallum in praxi facile observari possit, nisi distantia obiecti a nimis parva statuatur; quod autem nulla ratio suadet; altera vero obiectio maioris est momenti, quod si distantia a maior uno digito accipiatur, longitudo huius instrumenti duos adeo pedes iam superet, quae merito incommoda videri potest. Verum mox ostendemus, quomodo et huic incommodo facile occurrere possit. Prouti autem hanc speciem literis A et P definiendis constituimus; id inprimis obici potest, quod si diversitas numerorum N et N' tantillo minor fuerit, quam in ratione $2:3$, uti hic assumimus, tum determinationes ulteriores locum omnino habere non posse, si enim loco huius rationis substituamus eam, quam supra ex ipsis Dollond experimentis conclusimus, scilicet uti $7:10$, ut foret $B = \frac{10(q+p)}{2(a+p)Pp-10p}$ tum sumto $A = \frac{1}{2}$ et $P = \frac{1}{2}$;

Q 2

deno-

denominator 7. $(A + 1)P - 10$ fieret $= \frac{110}{7} - 10$ ideoque non amplius negatiuus, vt natura rei postulat; multo igitur minus haec positio locum habere posset, si discrimen vitri ratione dispersionis adhuc esset minus, quod quidem non parum probabile videtur. Quamobrem ne hinc quicquam sit pertimescendum litteras A et P ita assumi conueniet, vt formula $(1 + A)P$ multo minorem obtineat valorem, quam casu exempli allati, pro littera scilicet A fractio summi debebit, multo minor, quam $\frac{1}{2}$; tum vero valor ipsius P tam parum unitatem superet, quam lentium proximitas permittit, cui conditioni in sequenti exemplo satisfacimus.

Exempl. II.

Sumamus igitur hic $A = \frac{1}{2}$ fietque $\mathcal{A} = \frac{1}{2}$ et $p = \frac{1}{2}a$. Intervallum autem primae et secundae lentis $= \frac{1}{2}(1 - \frac{1}{2})a$; quod vt parti quasi septimae ipsius p aequetur, sumi debet $P = \frac{110}{7} = \frac{10}{7}$ seu $\frac{1}{7}$ circiter sumamus igitur $P = \frac{1}{7}$ et quia etiam hic vt in praecedente exemplo littera q vehementer fit parua praec littera r ea neglecta erit $B = \frac{N'}{N(1 + A)P - N'}$ et sumto $N:N' = 7:10$ erit substitutis his valoribus $B = -\frac{100}{11}$ siue $B = -18$, qui valor adhuc maior prodiiisset, si dispersionis discrimen adhuc minus fuisset. Cum igitur satis sit verisimile hoc discrimen adhuc esse minus; a scopo vix aberrabimus, si statuamus $B = -25$ et si vllus error hinc resularet, is in eo consisteret,

vt

vt margo coloratus non perfecte tolleretur, quod cum ne sperari quidem possit, contentos nos esse oportet, si cum tantum satis paruum reddiderimus, id quod hoc modo certo obtinebimus; sumto autem $B = -25$ erit $\mathfrak{B} = \frac{25}{11}$ hincque ex aequatione fundamentali

$$q = \frac{2br}{25ma - 25b} \text{ hincque } q + r = \frac{25mar - 25br}{25ma - 25b},$$

vnde colligitur spatii conspiciui semidiameter

$$\zeta = \frac{25r}{25ma - 25b} \cdot ba\xi;$$

quare si sumatur $\xi = \frac{1}{2}$ et $r = 1$, quo casu requiritur, vt lens ocularis sit vtrunque aeque concaua, ac si ponamus, vt ante,

$$\frac{ma}{b} = 1 + 9 \text{ erit } \zeta = \frac{25}{1009 - 11} \cdot a$$

reliqua autem elementa sequenti modo se habebunt

$$A = \frac{1}{2}; \mathfrak{A} = \frac{1}{2}; B = -25; \mathfrak{B} = \frac{25}{11};$$

$$P = \frac{1}{2} \text{ et } Q = \frac{1}{2}(1 + 9) = \frac{5ma}{5b}$$

hincque distantiae focales $p = \frac{1}{2}a$; $q = -\frac{5}{17} \cdot a$

$$\text{et } r = -\frac{5}{1+9} \cdot a = -\frac{5b}{m},$$

et lentium interualla

$$I \text{ et } II = \frac{1}{11}a; \text{ et } II \text{ et } III = \frac{40ma - 45b}{5m}.$$

Faciamus nunc, vt etiam confusio ab apertura oriunda euanescat et cum prima lens ex vitro coronario, secunda vero ex chrySTALLINO confici debeat, si tertia

Q 3 etiam

etiam ex coronario paretur, ut sit $\mu'' = \mu$, debet esse $\lambda'' = 1,60006$; tum vero pro lente prima capiatur $\lambda = 1$ habebitur ista aequatio

$$\frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{b}{p} \left(\frac{14}{11} \lambda' - \frac{14}{11} \nu \right) = 6' + 30. \nu - \frac{1,60006 \cdot b}{1,17, m a}.$$

Est autem $\log. \frac{\mu}{\mu'} = 0,0538214$ seu

$$\begin{aligned} \frac{\mu'}{\mu} (98,304 \lambda' - 4,2666 \nu) \\ = 216 + 30. \nu - 0,0128. \frac{b}{m a} \text{ seu} \end{aligned}$$

$$98,304 \lambda' = 253,034 - 0,0145. \frac{b}{m a};$$

unde colligitur

$$\lambda' = 2,5740 - 0,00015 \frac{b}{m a};$$

ubi postremum membrum tuto omitti potest ob $\frac{b}{m a}$ fractionem exiguam. Cum ergo sit $\lambda' = 2,5740$ et $\lambda' - 1 = 1,5740$ erit $\tau \sqrt{\lambda' - 1} = 1,1009$; unde cum huius secundae lentis distantia focalis sit

$$q = -\frac{5}{17} a \text{ et numerus } B = \frac{11}{17}, \dots$$

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - B(e - q) + \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = 1,1009 = 0,9072. q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{e + B(e - q) - \tau \sqrt{\lambda' - 1}} = 0,1117 = 1,8457. q$$

Pro prima autem lente, cuius distantia focalis

$$p = \frac{1}{2} a \text{ et } A = \frac{1}{2} \text{ et } \lambda = 1$$

vitrumque coronarium, erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e - A(e - p)} = 1,1177 = 0,7036. p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e + A(e - p)} = 0,1117 = 2,1478. p.$$

Hinc

Hinc ergo conficitur sequens

Constructio microscopii compositi nullam
confusionem parientis.

114. Constituta pro lubitu distantia obiecti
 $= a$ habebimus

I. Pro prima lente ex vitro coronario facienda
radius faciei

$$\text{anter.} = 0,1173. a$$

$$\text{poster.} = 0,3579. a$$

cuius distantia focalis est $\frac{1}{2} a = 0,1666. a$

aperturæ semidiameter sumi poterit $x = 0,0293. a$

interuallum ad lentem secundam $= \frac{1}{11} a = 0,022. a$.

II. Pro secunda lente ex vitro chrySTALLINO fa-
cienda erit radius faciei

$$\text{anter.} = -0,1680. a$$

$$\text{poster.} = -0,3418. a$$

cuius distantia focalis $= -\frac{5}{17}. a = 0,1852. a$

semidiameter aperturæ $= 0,0420. a$

interuallum ad lentem tertiam erit

$$= \frac{10m a - 11. b}{5m} = 4 \frac{1}{5} a - \frac{2b}{m}.$$

III. Pro lente tertia oculari ex vitro coronario
paranda erit

$$\text{distantia focalis} = -\frac{2b}{m}, \text{ hincque}$$

radius

radius faciei vtriusque $= -5, \frac{1,6}{m}$.

fin autem ex vitro chrySTALLINO paretur, vtriusque faciei radius sumatur $= -5, \frac{1,6}{m}$ huicque lenti oculus immediate adplicatur.

IV. Spatii autem in obiecto conspicui semidiameter erit

$$Z = \frac{25}{1000-1}, a. \text{ existente } S = \frac{m a}{b} - 1.$$

V. Cum capere liceat $x = 0,0293. a$ erit $y = 0,0293. \frac{b}{m}$ et mensura claritatis $= 0,586. \frac{b}{m}$ positoque $b = 8 \text{ dig}$ fiet ea $= \frac{2,608}{m}$.

COROLL. I.

115. Ne igitur primas lentes nimis exiguas confici oporteat, conveniet distantiam obiecti a tanto maiorem assumi ac si statuatur $a = 8 \text{ dig}$. hac lentes satis commodam magnitudinem obtineant et multiplicatio m . ostenderet, quanto maius obiectum appareat per microscopium, quam si idem obiectum in eadem distantia nudis oculis spectaremus.

COROLL. 2.

116. Deinde si sumamus $a = 8 \text{ dig}$. longitudo totius instrumenti fiet circiter $35 \frac{1}{2} \text{ dig}$. quae utique satis est magna sed perpendi debet cum tantum esse

4 $\frac{1}{2}$

4: vicibus maiorem, quam distantiam obiecti, eaque ad dimidium reduceretur sumendo $a = 4$ dig.; quo casu constructio lentium adhuc erit satis ad praxin accommodata, quin etiam distantia obiecti commode adhuc minor assumi poterit, ita, ut longitudo instrumenti ne pedem quidem integrum superet.

Scholion.

117. Non parum paradoxon videbitur, quod distantia obiecti plane non ingreditur in mensuram claritatis; nemo enim certe arbitrabitur, si distantia ad plures pedes augetur, obiectum semper eadem claritate esse appariturum, idque pro eadem multiplicatione. Verum hic probe est observandum, mensuram nostram claritatis ad eam claritatis gradum referri, quo idem obiectum in loco, ubi actu est, nudo oculo cerneremus. Si enim haec mensura prodeat aequalis uniuersi, intelligendum est, nos per instrumentum conspici obiectum eadem claritate, qua id in ea ipsa distantia nudo oculo esset appariturum; notum autem est, quo magis obiectum a nobis remouetur, in eadem ratione eius claritatem naturalem diminui; quare cum nostra mensura ad claritatem naturalem refertur, quae scilicet in ipso obiecto nudis oculis conspicitur, manifestum est, quo magis idem obiectum remouemus, distantiam a augendo eo magis claritatem naturalem diminui ac tum nostra mensura tantum indicat, quoties claritas per microscopium visa

Tom. III.

R

minor

minor sit naturali atque ex hoc clare perspicitur; claritatem visam maxime diminui si distantiam obiecti a nimis magnam accipiamus, ita, vt pro vsu microscopiorum vix consultum sit distantiam obiecti ultra aliquot digitos extendere. Simili modo iudicium de multiplicatione est intelligendum, quam hic ad distantiam $b = 8$ dig. referimus quodsi ergo v. c. obiectum distaret, 16 dig. id iam nudis oculis duplo minus appareret, quam in distantia 8 digitorum quare si obiectum dicatur 100 augeri, id ita est intelligendum, vt obiectum ducenties maius appareat, quam nudis oculis in eadem distantia.

Scholion 2.

118. Hinc igitur facile intelligitur, si distantiam obiecti satis magnam statuamus, tum microscopium tandem in telescopium esse abiturum, qui transitus eo magis attendi meretur, quo maius discrimen vulgo inter telescopia et microscopia constituitur, quae quippe instrumenta vt plane heterogenea spectari solent. Operae igitur pretium erit, eiusmodi exemplum subiungere, de quo dubium erit, vtrum ad microscopia an ad telescopia sit referendum.

Exempl. III.

119. Sit distantia obiecti a tanta, vt sumpta pro λ satis exigua fractione productum $\lambda a = p$ modicum

cum obtineat valorem seu sit $\mathcal{A} = \frac{p}{a}$ fractio valde parua hincque etiam $A = \frac{p}{a-p}$. His positis cum sit

$$B = \frac{N'}{N(A+1)P-N'} = \frac{10}{7(1+A)P-10};$$

sumatur $P = \frac{1}{2}$ vt ante et ne A penitus negligamus, ponamus

$$(1+A)P = \frac{1}{2}; \text{ fietque } B = -5$$

ac si forte discrimen inter litteras N et N' sit minus, ac ne litteram q penitus negligamus, sumamus $B = -6$, vt sit $\mathcal{B} = \frac{1}{2}$; quoniam igitur loco litterarum a et A distantia localis p in calculum introducit, vt sit siue $\mathcal{A}a = p$ siue $Aa = p$, erunt reliquae distantiae focales

$$q = -\frac{10}{11}p; \text{ et } r = -\frac{6b}{ma}p$$

Tum vero interuallum

$$\text{prius} = \frac{1}{2}p; \text{ poster.} = \frac{10}{11}p \left(1 - \frac{6b}{ma}\right)$$

Praeterea vero reperitur

$$q = \frac{5b}{11ma-32b} \text{ hinc } q+r = \frac{10ma-61b}{11ma-32b};$$

et spatii conspicui semidiameter

$$\zeta = \frac{10}{11ma-32b}ab$$

ideoque angulus

$$\frac{\zeta}{a} = \Phi = \frac{10b}{11ma-32b};$$

quae fractio per 3437 multiplicata exprimet angulum Φ in minutis primis. Deinde semidiameter

R 2

con-

confusionis, ū ex vinculo denominator \mathfrak{A}' in factorem communem transferatur, ita se habebit:

$$\frac{a}{b} \cdot \frac{m x^2}{p^2} \left(\mu \lambda - \frac{\mu'}{p} \left(\frac{\lambda' \cdot s^2}{e^2} - \frac{s^2}{e^2} \right) - \frac{\mu'' \lambda'' \cdot b}{e^2 \cdot m \cdot a} \right)$$

qui ad nihilum reducetur sumendo

$$\frac{1}{2} \cdot \mu' \cdot \left(\frac{s^2}{e^2} \lambda' - \frac{s^2}{e^2} \right) = \mu \lambda - \frac{\mu'' \lambda'' \cdot b}{e^2 \cdot m \cdot a};$$

vbi prima lens ex vitro coronario, secunda ex chry-
stallino confici debet, tertia vero etiam ex coronario
paretur eritque $\lambda' = 1,60006$ et $\mu'' = \mu$; tum
vero capiatur $\lambda = 1$. ac reperietur

$$\lambda' = 0,24 \nu' + \frac{\mu}{\mu'} (1,944 - 0,0089 \cdot \frac{b}{m \cdot a}) = 2,2611,$$

neglecto scilicet ob paruitatem membro ultimo, ex
quo fit $\tau \sqrt{(\lambda' - 1)} = 0,98542$ vnde pro huius len-
tis constructione erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{e - \mathfrak{G} \cdot (e - p) + \tau \sqrt{\lambda - 1}}{e - \mathfrak{G}} = 0,1117 = 1,1926. q$$

$$\text{poster.} = \frac{e + \mathfrak{G} \cdot (e - p) - \tau \sqrt{\lambda - 1}}{e + \mathfrak{G}} = 3,1117 = 1,1292. q$$

Pro lente vero priore erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e} = 0,6024. p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e} = 4,4111. p$$

atque hinc deducitur sequens

Constructio siue microscopii siue telescopii
omnis confusionis expertis.

120. Hic distantia obiecti a tanta supponitur,
vt

ut prae ea distantia focalis primae lentis p vehementer sit parua et quasi negligi queat

I. Tum ergo pro prima lente ex vitro coronario paranda erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,6024 \cdot p \\ \text{poster.} = 4,4111 \cdot p \end{cases}$$

cuius distantia focalis $= p$.

aperturae semidiameter $x = 0,1506 \cdot p$.

distantia a lente secunda $= \frac{1}{2} p$.

II. Pro lente secunda ex vitro chrySTALLINO facienda erit radius faciei

$$\text{anter.} = -1,2721 \cdot p$$

$$\text{poster.} = -1,2045 \cdot p$$

cuius distantia focalis $= -\frac{16}{17} p$

eique apertura tribui potest aliquanto maior, quam primae.

distantia vero ad lentem ocularem $= \frac{16}{17} p (1 - \frac{cb}{ma})$

III. Pro lente tertia ex vitro coronario facienda, cuius distantia focalis est $r = -\frac{ab}{ma} \cdot p$, erit

$$\text{radius faciei utriusque} = -\frac{6,16 \cdot ab}{ma} \cdot p,$$

cui oculum immediate adplicari oportet.

R 3

IV. Pro

IV. Pro spatio conspicuo iam invenimus semidiametrum

$$\zeta = \frac{19}{11ma - 11b} ab$$

seu angulum

$$\Phi = \frac{\zeta}{a} = \frac{19b}{11ma - 11b};$$

priore scilicet modo aestimatur, si instrumentum ut microscopium spectetur; posteriore vero, si ut telescopium.

V. Quia capere licet

$$x = 0, 1506. p \text{ erit } y = \frac{0,1506.b}{ma}. p$$

$$\text{et mensura claritatis} = \frac{1,219}{ma}. b. p$$

si scilicet distantiae in digitis exprimantur, unde patet, quo maius capiatur p , eo maiorem prodire claritatem, sed meminisse oportet, p valde paruum praesse debere.

VI. Longitudo denique totius instrumenti erit

$$s \approx p - 6 \frac{b}{ma}. p.$$

COROLL. I.

121. Quodsi hoc instrumentum tanquam microscopium spectare velimus, primo quidem distantia a tam magna esse debet, ut eius exigua portio sufficiat pro lente obiectiva construenda; tum vero sumi solet

solet $b = 8$ dig. ad quam distantiam multiplicatio m referri solet, atque ex multiplicatione hoc modo aestimata in calculum ingreditur $\frac{b}{m}$. Sin autem ut telescopium spectare velimus et distantia a tam sit magna, ut etiam valor p satis magnus accipi possit, tum sumi solet $b = a$, nihilque aliud in formulis inventis mutandum occurrit, ita, ut totum discrimen in varia ratione multiplicationem aestimandi consistat.

Coroll. 2.

122. Quo hoc clarius perspiciatur, statuamus $\frac{m}{b} = \zeta$, unde constructio plene determinatur, ac si instrumentum ut microscopium spectetur, aestimari solet multiplicatio $m = \frac{b}{\zeta} = \frac{1}{\zeta}$ sin autem ut telescopium spectetur, tum dicitur multiplicatio esse $m = \zeta$ sicque totum discrimen ad diversitatem loquendi revocatur.

Coroll. 3.

123. Pro telescopiis mensura claritatis pro lumine atque adeo usque ad unitatem seu claritatem plenam augeri potest; tantum enim opus est, ut capiat $p = \frac{1}{m} = \frac{1}{\zeta}$. Vulgo autem contenti esse solemus claritate $= \frac{1}{2}$; ita, ut tum sumi debeat $p = \frac{1}{2}$. Pro microscopiis autem tantam claritatem obtinere non licet, quia enim ob $b = 8$ mensura claritatis fit $\frac{1}{8}$. $\frac{2}{8}$ et fractio $\frac{2}{8}$ necessario valde est parva, quo ma-

109

ior multiplicatio desideratur, eo minorem claritatem prodire necesse est.

Scholion.

124. En ergo praeter omnem expectationem elegantem constructionem telescopii quod in ratione quacunque obiecta amplificat et cuius constructio sequenti modo se habebit:

Proposita scilicet multiplicatione m capiatur distantia focalis $p = \frac{m}{11}$ dig. ut scilicet mensura claritatis prodeat $= \frac{1}{1}$.

Constructio Telescopii ab omni confusione liberi.

I. Pro prima lente ex vitro coronario facienda erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,0803. m. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 0,5881. m. \text{ dig.} \end{cases}$$

$$\text{distantia focalis} = \frac{1}{11} \text{ dig.}$$

$$\text{aperturae semidiameter } x = 0,0201. m. \text{ dig.} = \frac{1}{10} \text{ dig.}$$

interuallum ad lentem sequentem erit

$$= \frac{1}{11} = 0,01481. m. \text{ dig.}$$

II. Pro lente secunda ex vitro chrySTALLINO facienda erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,16961. m. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = -0,16060. m. \text{ dig.} \end{cases}$$

cuius

cuius distantia focalis $q = -0,1422 m$.
 eique apertura tribuitur aliquanto maior, quam primae.
 Interuallum ad lentem sequentem
 $= (0,7111. m - 0,8.) \text{ dig.}$

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est
 $= -\frac{1}{2} \text{ dig.} = -0,8 \text{ dig.}$
 si ergo haec lens ex vitro coronario paretur, erit
 radius faciei vtriusque $= -0,848 \text{ dig.}$
 si autem ex vitro communi, vbi $n = 1,55$; erit
 radius faciei vtriusque $= -0,88 \text{ dig.}$
 si autem ex vitro chrysellino; erit
 radius faciei vtriusque $= -0,928 \text{ dig.}$
 cui oculus immediate adplicetur.

IV. Semidiameter campi apparentis erit
 $\Phi = \frac{18}{43m-51}$;
 in mensura angulorum autem erit
 $\Phi = \frac{81266}{439m-55} \text{ min.}$
 siue proxime $\frac{850}{m-1} \text{ min.}$

V. Longitudo denique totius huius telescopii erit
 $= (0,7259. m - 0,8) \text{ dig.}$
 Hoc ergo telescopium non tam ob breuitatem est com-
 mendandum, quam ideo, quod constructio eius practi-
 ca

Tom. III.

S

ca

ca non tantis difficultatibus sit inuoluta, quam multo breuiora, quae supra sunt inuenta, propterea quod littera λ' non multum ab unitate discrepat; quae ergo commendatio etiam pro microscopiis huius generis valet.

Euolutio secundi casus (conf. §. 108.) quo litterae A valor negatiuus tribuitur.

125. Hoc casu an littera A habitura sit valorem posituum an negatiuum, incertum est; at littera B nunc debet esse positua et cum ob eandem rationem, vt casu praecedente, littera q praec $r = 1$ vt euanesceat spectari possit, erit

$$B = \frac{N'}{N(1+A)P-N'}$$

vbi debet esse $P < 1$ sicque multo magis erit $(1+A)P < 1$. ex quo perspicuum est, litteram N maiorem esse debere, quam N' . Quare primam lentem ex vitro chrysellino, secundam vero ex coronario confici oportebit, vt sit

$$N:N' = 10:7 \text{ ideoque } B = \frac{7}{10(1+A)P-7};$$

vnde necesse est, vt sit

$$P > \frac{7}{10(1+A)} \text{ simul vero } P < 1;$$

vnde sequitur esse debere

$$7 < 10(1+A) \text{ seu } 1+A > \frac{7}{10}.$$

Pona-

Ponamus ergo $A = -a$, sumique debet $a < \frac{7}{10}$ et quidem a notabiliter minus capi debet, quam $\frac{7}{10}$, quia alioquin P nimis parum ab unitate deficere deberet et intervallum duarum priorum lentium prodiret nimis paruum. Cum autem a fractio sit satis exigua; fiet $A = \frac{a}{1-a}$, hincque distantia focalis primae lentis $p = -\frac{a}{1-a} \cdot a$. Intervallum vero binarum priorum lentium

$$= -a a (1 - \frac{1}{p}) = a a (\frac{1}{p} - 1)$$

quod parti siue septimae siue octavae distantiae $\frac{a}{1-a} \cdot a$ aequetur quod fit si sumetur $P = \frac{7}{10}$; ita, ut esse debeat $a < \frac{17}{15}$ et ne tam anxie huic rationi $7:10$ inhaereamus, si sumamus $a = \frac{1}{2}$ fiet $B = \frac{10}{17} = 17$; Capiamus autem potius

$$a = \frac{1}{2} \text{ fietque } B = \frac{44}{39} = 11 \frac{5}{12}.$$

Tuto igitur ponere poterimus $B = 12$, ut sit $B = \frac{12}{11}$; tum vero $A = -\frac{1}{2}$ et $A = -\frac{1}{2}$ hincque distantiae focales

$$p = -\frac{1}{2} a; q = \frac{12}{11} \cdot a \text{ et } r = -\frac{1}{2} \cdot \frac{b}{m};$$

deinde lentium intervalla

$$\text{I et II} = \frac{1}{12} a; \text{ II et III} = \frac{12}{11} a - \frac{12b}{7m}.$$

Nunc vero ex aequatione fundamentali colligemus

$$q = -\frac{12b}{108ma - 12b} \text{ hinc } q + r = \frac{108ma - 108b}{108ma - 12b};$$

S 2

vnde

vnde deducitur spatii conspiciui semidiameter

$$\zeta = \frac{108}{108 \text{ m} a - 92 b} \cdot a b \quad \xi = \frac{97 a b}{108 \text{ m} a - 92 b},$$

sumto scilicet

$$r = 1 \text{ et } \xi = \frac{1}{4}.$$

Expressio porro pro semidiametro confusionis est

$$\frac{m \cdot x^2}{a^2 b} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{m^2} + \frac{v}{A \cdot m} \right) - \frac{\mu'}{A \cdot P} \left(\frac{\lambda'}{m^2} + \frac{v'}{B \cdot m} \right) + \frac{\mu'' \lambda''}{A^2 B \cdot P \cdot Q} \right)$$

quae ad nihilum redigatur. Hunc in finem notetur, litteras μ et v ad vitrum chrysellinum, litteras vero μ' et v' ad coronarium referri; tum vero capi poterit $\lambda' = 1$ ac si tertia lens etiam ex vitro coronario fiat ut sit $\mu'' = \mu'$ sumi debet $\lambda'' = 1,6006$ hincque definiri poterit numerus λ hoc modo

$$-\frac{\lambda}{m^2} - \frac{v}{A \cdot m} = -\frac{\mu'}{\mu \cdot A^2 P} \left(\frac{1}{m^2} + \frac{v'}{B \cdot m} \right) + \frac{\mu'' \lambda''}{\mu \cdot A^2 B \cdot P \cdot Q}$$

sive

$$\lambda = 0,0491 + \frac{\mu'}{\mu} \left(\frac{247 + 2707}{152 \cdot 1728} + \frac{247 \cdot 12 \cdot 72 \cdot 216}{152 \cdot 144} - \frac{247 \cdot 12 \cdot 6000 \cdot 6}{216 \cdot 1728} \cdot \frac{b}{m a} \right)$$

quae euoluta praebet

$$\lambda = 0,0491 + 2,5709 + 0,0401$$

neglecto termino ultimo; seu

$$\lambda = 2,6601. \text{ vnde colligitur}$$

$$r \sqrt{(\lambda - 1)} = 1,1306.$$

Hincque pro prima lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - m(\sigma - p) - 1,1306} = \sigma, p_{55} = 1,4444 \cdot p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{p + m(\sigma - p) + 1,1306} = \tau, p_{17} = 0,9692 \cdot p.$$

Pro

SECTIO II.

141

Pro lente secunda autem ex vitro coronario paranda
ob $\mathfrak{D} = \frac{11}{17}$ et $\lambda' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \mathfrak{D}(e - q)} = \frac{q}{e - \frac{11}{17}(e - q)} = 2,9673. q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{f + \mathfrak{D}(e - f)} = \frac{q}{f + \frac{11}{17}(e - f)} = 0,6452. q$$

vnde habetur sequens

Constructio microscopiorum huius speciei pro
quavis multiplicatione *m*.

126. Constituta pro lubitu distantia obiecti
 $= a$ habebitur

I. Pro prima lente ex vitro chrystallino facien-
da, cuius distantia focalis est $p = -\frac{1}{2} a$.

erit radius faciei

$$\text{anter.} = -0,2407. a$$

$$\text{poster.} = -0,1615. a$$

cuius aperturæ semidiameter sumi poterit

$$x = 0,0404. a.$$

nisi forte secunda lens minorem postulet.

Interuallum ad lentem secundam $= \frac{1}{18} a = 0,0178. a$

II. Pro secunda lente ex vitro coronario facien-
da, cuius distantia focalis est $q = \frac{17}{18} a$,

S 3

erit

erit radius faciei

$$\text{anter.} = 0,4402. a$$

$$\text{poster.} = 0,0957. a$$

cuius aperturæ semidiameter maior esse nequit, quam 0,0239. a ; cui ergo etiam pro prima lente valor ipsius x æquari debet.

Interuallum vero ad lentem tertiam erit

$$\frac{27}{14} a - \frac{22,5}{7,5m} = 1,9285. a - \frac{22,5}{7,5m}.$$

III. Pro tertia lente, cuius distantia focalis est

$$r = -\frac{12}{7} \cdot \frac{b}{m} = -\frac{56}{7,5m} \text{ dig.} = -\frac{12,8}{m} \text{ dig.}$$

si ex vitro coronario paretur, erit

$$\text{radius faciei vtriusque} = \frac{12,8}{m} \text{ dig.}$$

sin autem ex vitro communi $n = 1,55$ paretur, erit

$$\text{radius vtriusque faciei} = \frac{12,8}{m} \text{ dig.}$$

at si ex vitro chrySTALLINO paretur, erit

$$\text{radius vtriusque faciei} = \frac{12,8}{m} \text{ dig.}$$

IV. Spatii porro in obiecto conspiciui erit semidiameter

$$\zeta = \frac{27ab}{108ma - 5b} = \frac{22}{27ma - 120} \text{ dig.}$$

V. Cum

V. Cum autem hic sit

$$x = 0,0239. a \text{ erit } y = \frac{h \cdot x}{m \cdot a} = \frac{0,1612}{m}$$

hincque mensura claritatis erit $20y = \frac{3,224}{m}$.

Coroll. I.

127. Ne ambae lentes priores fiant nimis parvae, distantia obiecti a necessario modicae magnitudinis statui debet, veluti si nolumus, ut ullus radius faciei minor sit parte decima digiti posito minimo radio 0,0957. $a = \frac{1}{10}$ fiet $a = 0,0957$ seu distantiam a minorem vno digito capi non conveniet.

Coroll. 2.

128. Si ergo sumatur $a = 1 \frac{1}{2}$ dig. quo casu primae lentes adhuc commode parari poterunt, longitudo totius instrumenti fiet circiter 3 dig. et cum distantia focalis lentis tertiae sit $-\frac{1,22}{m}$ dig. apparet, multiplicationem vix ultra 100 extendi posse, quia alioquin haec lens fieret nimis parva; quod exiguum est vitium.

Scholion.

129. Quodsi ingentes multiplicationes desideremus, omnia haec microscopia isto laborant vitio, quod lens ocularis nimis exigua requiratur et inter ea, quae § 114. in Exempl. II. sunt descripta, hac praerogati-

va gaudent, quod distantia focalis tertiae lentis sit $-\frac{10}{m}$ dig. quae ergo ad multiplicationem $m = 400$ accommodari poterunt; at in primo exemplo quod ob nimis magnam instrumenti longitudinem reiiciendum videbatur, multiplicatio multo longius augeri potest, cum enim ibi distantia focalis tertiae lentis esset $-\frac{21.6}{m}$ dig. ea hoc lucrum nobis praestaret, ut multiplicatio ultra 1000 possit augeri; ita, ut hoc lucro illud incommodum maxime compensetur. Ex quo colligere licet ingentes multiplicationes huiusmodi microscopiis produci non posse, nisi eorum longitudo valde fiat magna, ad quod necesse est, ut littera B valde magnum obtineat valorem, id quod quidem facillime praestatur in priore praecipue casu, ubi neglecto q erat $B = \frac{10}{7(A+1)P-10}$ hinc enim sumto $A = \frac{1}{2}$ et $P = \frac{1}{2}$ prodit $B = -50$ ac si manente $A = \frac{1}{2}$ capiatur $P = \frac{1}{10}$ orietur $B = -100$, ita, ut tum foret distantia focalis tertiae lentis

$$r = -\frac{re \cdot b}{m} = -\frac{160}{10}$$

ideoque multiplicatio longe ultra 1000 augeri possit. Tum autem longitudo instrumenti foret

$$-\frac{AB}{P} (1 - \frac{1}{Q}) = 20 \text{ digit.}$$

quae quidem facile admitti posset. Verum hic perpendendum est, si litteris A et P isti valores tribuantur, facile fieri posse, ut valor litterae B reuera non
solum

solum in infinitum vsque augeatur, sed etiam possitius euadat, si scilicet vera ratio numerorum N et N' tantillo minor fuerit, quam $7:10$. Quamobrem eo maiorem operam adhibeamus in microscopiis duorum reliquorum generum euoluendis. Interim tamen etiam maximas multiplicationes sequenti modo non incongrue producere licebit.

Problema 3.

130. Microscopia huius generis construere, quae ad maximas multiplicationes producendas sint accommodata.

Solutio.

Cum totum negotium eo redeat, ut littera B praegrandem valorem nanciscatur; id duplici modo obtineri potest, prouti vel prima lens ex vitro coronario, secunda vero ex chrySTALLINO conficiatur vel vice versa prima lens ex chrySTALLINO, secunda vero ex coronario. Hos ambos casus seorsim pertractasse operae erit pretium.

Casus I. quo prima lens ex vitro coronario, secunda vero ex chrySTALLINO paratur.

Cum hoc casu habeatur $B = \frac{10}{r(1+\lambda)p-10}$; denominator hic prorsus ad nihilum redigatur, ut valor ipsius B infinitus euadat; tum enim facile intelligitur, praegrandem eius valorem scopo nostro etiam esse satisfactorium, praecipue cum etiam casu, quo vera ratio

Tom. III.

T

tio

tio numerorum N et N' a ratione assumpta 7: 10 parumper discrepat, valor litterae B tantum valde magnus erit proditurus. Ponamus igitur $P = \frac{1}{2}$, quoniam ob necessarium binarum priorum lentium interuallum hic valor non commode minor statui potest, ac tum esse oportebit $A = \frac{1}{2}$, at si forte vti probabile videtur, discrimen refractionis non sit tantum, vti assumimus, conueniet A aliquanto minus assumi; statuamus ergo $A = \frac{1}{2}$, vt saltem valor ipsius B certe valde magnus sit proditurus, ita, vt habeamus

$$A = \frac{1}{2}; \quad \mathfrak{A} = \frac{1}{2};$$

$$P = \frac{1}{2} \text{ et } Q = \frac{r \cdot m \cdot a}{r \cdot b} \text{ ob } PQ = \frac{m \cdot a}{b};$$

hincque erit

$$p = \frac{1}{2} a; \quad q = -\frac{100}{27} \cdot a \text{ et } r = \frac{8}{7} \cdot \frac{b}{m}.$$

Hic igitur curandum est, vt lens tertia non fiat nimis parua, etiamsi multiplicatio m maxima statuatur, quare sumamus multiplicationem esse debere $m = 1000$ et cum distantia obiecti a vix minor vno digito esse possit, ne primae lentes fiant nimis exiguae, sumamus $a = 1$ dig. et cum sufficiat, statuisse $r = -\frac{1}{2}$ dig. ob $b = 8$ dig. fiet hinc $B = -\frac{625}{1}$, qui valor certe est satis magnus. Statuamus igitur porro $B = -300$, vt sit

$$\mathfrak{B} = \frac{100}{100} \text{ critque } q = -\frac{100}{100} \cdot a \text{ seu}$$

$$q = -\frac{100}{100} \cdot a \text{ et } r = -\frac{100}{m} \text{ dig.}$$

Tum

SECTIO II.

147

Tum vero intervalla lentium erunt

$$I \text{ et } II = \frac{1}{15} \cdot a;$$

$$II \text{ et } III = 60 \left(1 - \frac{b}{m \cdot a} \right) a' = \left(\frac{105}{2} \cdot a - \frac{410}{m} \right) \text{ dig.}^1$$

Circa spatium in obiecto conspicuum nihil fere in
præcedentibus formulis erit mutandum; inveniatur
enim

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{7ab}{7ma - 4b} = \frac{74a}{7ma - 4b} \cdot \text{dig.}$$

Pro apertura autem primæ lentis definienda semidia-
metrum confusionis ad nihilum redigamus ope huius
æquationis:

$$0 = \mu (216 \lambda + 30 \nu) - \frac{212}{\mu} \mu' (0,99 \lambda' - 0,0008)$$

Hinc si sumamus $\lambda = 1$, erit

$$0,99 \lambda' = 0,0008 + \frac{\mu}{\mu'} \cdot 2,0351 = 2,3044;$$

adeoque

$$\lambda' = 2,3276; \text{ ex quo fit } \tau \vee (\lambda' - 1) = 1,0111.$$

Vnde huius secundæ lentis constructio erit:

radius scilicet faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - 8(e - f) + 1,0111} = 1,1777 = 0,8713 \cdot q'$$

$$(9,9401715)$$

$$\text{poster} = \frac{q}{f + 8(e - f) - 1,0111} = 0,1774 = 1,7349 \cdot q$$

$$(c, 2392759)$$

Pro prima autem lente ex vitro coronario ob $\mathfrak{A} = \frac{1}{2}$
et $\lambda = 1$

T 2

crit

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{r - \frac{p}{\sigma - \epsilon}} = 1,7018 = 0,7036.p.$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\epsilon + \frac{p}{\sigma - \epsilon}} = 2,1478.p.$$

Casus posterior, quo prima lens ex vitro
chrySTALLINO, secunda ex coronario paratur.

Cum hoc casu sit $B = \frac{r}{10(1 + A)P - r}$; denomina-
tor iterum ad nihilum redigatur et cum P debeat esse
unitate minus sumatur $P = \frac{1}{2}$ eritque $A = -\frac{1}{2}$; at
ob rationem supra allegatam sumatur $A = -\frac{1}{2}$, vt
sit $X = -\frac{1}{2}$ hincque distantiae focales

$$p = -\frac{1}{2}a; q = \frac{10}{17}.a \text{ et } r = -\frac{8}{5} \cdot \frac{b}{m}.$$

Hic iterum faciamus, vt pro multiplicatione $m = 1000$
prodeat circiter $r = -\frac{1}{5}$ dig. atque hinc prodibit
 $B = 375$. Sumamus igitur $B = 300$, vt ante
fietque

$$B = \frac{100}{375} \text{ et ob } P = \frac{1}{2} \text{ erit } Q = \frac{100a}{7b}.$$

atque hinc distantiae focales

$$p = -\frac{1}{2}a; q = \frac{1}{17} \cdot \frac{100}{375}.a; r = -50 \cdot \frac{b}{m}.$$

Interualla vero lentium erunt

$$\text{I et II} = \frac{1}{18}a; \text{ atque}$$

$$\text{II et III} = 50\left(\frac{1}{7} - \frac{b}{ma}\right)a = \frac{100}{7}a - \frac{20b}{m} \\ = (57\frac{1}{7}a - \frac{100}{m}) \text{ dig.}$$

1.

Pro

Pro spatio autem in obiecto conspicuo erit

$$\zeta = \frac{1}{4} \cdot \frac{1ab}{1ma-7b} = \frac{1a}{ma-7} \text{ dig.}$$

quod spatium aliquantillo minus est, quam casu praecedente. Pro apertura denique primae lentis definienda semidiameter confusionis iterum ad nihilum redigatur, quod fit hac aequatione:

$$\mu (125\lambda - 30\nu) = \mu' \cdot \frac{1.216}{7} \left(\frac{\lambda'}{8} + \frac{\nu'}{8} \right)$$

ex qua sumto $\lambda' = 1$. colligitur

$$125\lambda = 7,587 + \frac{\mu'}{\mu} \cdot 246,857.1,0107 = 290,007$$

hincque

$$\lambda = 2,3200; \text{ adeoque } \tau \sqrt{\lambda - 1} = 1,0082.$$

Pro prima igitur lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e - \frac{1}{\mu}(\sigma - e) - \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 0,8771 = 3,4942.p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e + \frac{1}{\mu}(\sigma - e) + \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 1,1378 = 0,6955.p$$

Pro secunda autem lente, cuius distantia focalis est q , et numeri $\mathfrak{B} = \frac{100}{981}$ et $\lambda' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \frac{1}{\mu}(\sigma - e)} = 0,8311 = 4,3197.q$$

$$(0,6354489)$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{e + \frac{1}{\mu}(\sigma - e)} = 1,1911 = 0,6041.q$$

$$(9,7811232)$$

Quod ad reliqua momenta attinet, ea in sequentibus constructionibus accuratius definemus.

Constructio prioris microscopii huius generis.

131. Posita obiecti distantia $= a$, constructio sequenti modo se habebit.

I. Pro prima lente ex vitro coronario facienda, cuius distantia focalis $p = \frac{1}{2}a$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = 0,1173.a; \text{poster.} = 0,3579.a.$$

Aperturæ semidiameter sumi poterit $x = 0,0293.a$

et distantia ad lentem secundam $= \frac{1}{10}.a = 0,025.a$

II. Pro secunda lente ex vitro chrystallino paranda, cuius distantia focalis $q = -\frac{450}{1599}.a$

erit radius faciei

$$\text{anter.} = -0,1998.a$$

$$\text{poster.} = -0,3979.a$$

Eius aperturæ semidiameter $x = 0,0499.a$, qui cum sit maior. quam in prima lente, valor ille ipsius x valet et distantia ad lentem ocularem

$$= 52\frac{1}{2}.a - \frac{450}{m} \text{ dig.}$$

III. Pro lente oculari, cuius distantia focalis est $r = -\frac{450}{m} \text{ dig.}$ erit, si haec lens ex vitro coronario paretur,

$$\text{radius faciei vtriusque} = -\frac{509,40}{m} \text{ dig.}$$

sin autem ex vitro chrystallino conficiatur, erit

$$\text{radius vtriusque faciei} = -\frac{506,50}{m} \text{ dig.}$$

eius

eius aperturæ semidiameter sumi poterit $x = \frac{110}{m}$ dig.
cui lenti oculus immediate est applicandus.

IV. Spatii in obiecto conspicui semidiameter
erit $\zeta = \frac{11.2}{7ma - 6.4}$ dig.

V. Pro claritate cum sit $x = 0,0293. a$ erit

$$y = \frac{bx}{ma} = \frac{0.0114}{m} \text{ dig.}$$

hincque mensura claritatis $= \frac{1.611}{m}$.

VI. Ne priores lentes nimis fiant parvæ, distantia obiecti a vix infra digitum sumi posse videtur, nisi forte artifex lenticulas adhuc minores exacte elaborare valeat; quo casu distantia obiecti vno digito minor sicque longitudo instrumenti contrahi poterit.

Constructio Microscopii posterioris huius generis.

132. Posita iterum obiecti distantia $= a$, constructio ita se habebit

I. Pro prima lente ex vitro chrysellino facienda, cuius distantia focalis $p = -\frac{1}{3}a$,
erit radius faciei

$$\text{anter.} = -0,6988. a$$

$$\text{poster.} = -0,1891. a$$

Eius

Eius aperturæ semidiameter $x = 0,0348. a$ nisi lens
secunda minorem aperturam postulet.

Interuallum ad lentem secundam $= \frac{1}{4} a$.

II. Pro lente secunda ex vitro coronario facienda,
cuius distantia focalis est

$$q = 17. \frac{100}{101} \cdot a = \frac{100}{101} a,$$

erit radius faciei

$$\text{anter.} = 0,8201. a$$

$$\text{poster.} = 0,1147. a$$

Eius aperturæ semidiameter $x = 0,02.86. a$
vnde etiam prioris lentis apertura maior accipi non
poterit, ita, vt sumi debeat $x = 0,0286. a$.
Distantia ad lentem ocularem

$$= 57 \frac{1}{2} a - \frac{100}{m} \text{ dig.}$$

III. Pro lente oculari, cuius distantia focalis est
 $r = -\frac{100}{m} \text{ dig.}$ si ea ex vitro coronario paratur,

radius vtriusque faciei esse debet $-\frac{100}{m} \text{ dig.}$

sin autem ea ex vitro chrystallino fiat, erit is

$$= -\frac{161}{m} \text{ dig.}$$

Eius aperturæ semidiameter capi poterit $x = \frac{100}{m} \text{ dig.}$
huicque lenti oculus immediate est applicandus.

IV. Pro spatio in obiecto conspicuo reperimus
eius semidiameterum $\zeta = \frac{1a}{m-1} \text{ dig.}$

V. Pro

V. Pro claritate cum hic fit

$$x = 0,0286. a, \text{ erit } y = \frac{0,1111}{n}.$$

$$\text{et mensura claritatis} = \frac{0,1111}{n}.$$

VI. Cum hoc casu lentes priores aliquanto sint maiores, quam casu praecedente respectu scilicet distantiae a ; hoc casu nihil impedit, quominus distantia a vno digito minor capiatur sicque longitudo instrumenti facile ad praecedentem reuocabitur.

Scholion

133. En ergo duas adhuc huiusmodi microscopiorum species, quae supra allatis ideo longe sunt antelerendae, quod etiam ad maximas multiplicationes accommodari queant. Ingens autem horum instrumentorum longitudo merito non parum incommoda videbitur; verum si artifice succedat binarum lentium priorum elaboratio, pro distantia $a = \frac{1}{2}$ dig. longitudo duorum pedum facile tolerari poterit. Cum autem hic duplici vitro sumus vsi, operae quoque pretium erit inuestigare, quanta sit futura altera confusio, praeter marginem coloratum ex diuersa refractione oriunda; quem in finem spectari debebit haec aequatio

$$0 = N \frac{1}{p} + \frac{N'}{p'} \cdot \frac{1}{q} + \frac{N''}{p''} \cdot \frac{1}{q'}$$

cuius vltimus terminus manifesto euanesceat praeprioribus; ita, vt haec conditio postulet,

$$0 = N \frac{1}{p} + \frac{N'}{p'} \cdot \frac{1}{q}$$

Tom. III.

V

Cum

Cum nunc pro priore casu sit $N = 7$, $N' = 10$,
 $p = \frac{1}{2}a$ et $P = \frac{1}{2}$ et $q = -\frac{11}{10}$. a haec formula fiet
 $6 - \frac{11}{10}$ cuius posterior terminus quia fere priorem
 tollit, manifestum est, hinc nullam plane confusionem
 esse metuendam. Pro altero vero casu, quo est $N = 10$,
 $N' = 7$, $P = \frac{1}{2}$; $p = -\frac{1}{2}a$; $q = \frac{11}{10}$ a formula illa
 fiet $-50 + \frac{11}{10}$ cuius bina membra inter se tenent
 rationem 25:24 hoc est tantum non rationem aequa-
 litatis; ita, ut se mutuo destruere sint censenda, hoc-
 que casu altera confusio adeo penitus quasi evanescat,
 sicque posteriori casu confusio ex hoc fonte oriunda
 multo adhuc minor erit, quam casu priori, ita, ut
 ob hanc potissimum causam posterior conditio priori
 anteferenda videatur.

SECTIO TERTIA.
DE
MICROSCOPIIS
COMPOSITIS,
IN QVIBVS VNICA IMAGO
REALIS OCCVRRIT;
QVO OMNIA MICROSCOPIA HVCVSQVE VSI-
TATA SVNT REFERENDA.

V 2



CAPVT I.
DE
MICROSCOPHS SIMPLICIORIBVS
HVIVS GENERIS.

Praemonitum.

§. 134.

Quoniam in hoc microscopiorum genere obiecta sita inuerso representantur; in formulis nostris generalibus vbique loco *m* scribi debet — *m* ac praeterea etiam litterae *q*, *v*, *δ*, *τ* etc. omnes negative sumi debent.

V 3

Pro-

Problema I.

135. Microscopium huius generis simplicissimum, quod tantum ex duabus lentibus constet, construere eiusque qualitates describere.

Solutio.

Cum ergo hic duae tantum lentes occurrant inque earum intervallo imago realis reperiatur, habebit littera P valorem negativum, qui sit $= -k$, ita, ut pro multiplicatione habeatur $m = \frac{k \cdot b}{a}$ seu $k = \frac{m \cdot a}{b}$, scilicet denotante a distantiam obiecti, a distantiam imaginis post lentem obiectiuam et b distantiam lentis ocularis post imaginem, erit quoque $k = \frac{a}{b}$. Tum vero introducta littera $A = \frac{a}{a}$; erit distantia focalis primae lentis $p = \mathcal{A} \cdot a$ et secundae lentis

$$q = \frac{A \cdot a}{k} = \frac{A \cdot b}{m};$$

harumque lentium intervallum

$$= A \cdot a \left(1 + \frac{1}{k} \right) = A \cdot a \left(1 + \frac{b}{m \cdot a} \right)$$

quod ergo ut sit positivum, numerus A debet esse positivus ideoque etiam $\mathcal{A} = \frac{A}{A+1}$ erit positivus, ita, ut ambae lentes debeant esse convexae. Deinde erit spatii in obiecto conspicui semidiameter

$$\xi = \frac{q}{m \cdot a + b} \cdot a \cdot b \xi$$

vbi

vbi sumi solet $\xi = \frac{1}{2}$ et vt capi possit $q = 1$ lentem ocularem vtrunque acue conuexam statui conuenit, ita, vt habeatur

$$\xi = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{ma+b}.$$

Pro loco autem oculi inueniemus distantiam

$$O = \frac{h}{ma} \cdot \frac{b}{m} = q \left(1 + \frac{b}{ma} \right) = \frac{ab}{m} \left(1 + \frac{b}{ma} \right),$$

quoniam hoc casu fit

$$M = \frac{b}{ma+b} \text{ ob } q = 1;$$

quod cognito examinemus aequationem, quae margo coloratus destruitur, quae postulat, vt fit

$$o = \frac{h'a}{k}; \text{ seu } o = \frac{b}{ma},$$

quod cum fieri nequeat, euident. est, marginem coloratum hoc casu tolli non posse. Quodsi ergo, hunc marginem tolerare velimus, consideremus etiam aequationem pro altera confusione tollenda

$$\frac{mx^2}{a^2b} \left(\mu \left(\frac{\lambda}{a} + \frac{b}{\lambda g} \right) + \frac{h'\lambda'}{a^2k} \right) = h$$

quae ergo confusio ad nihilum redigi nequit; vnde nulla ratio suadet, duas vitri species adhibere; cum autem lens ocularis debeat esse vtrunque aequaliter conuexa, sumi debet $\lambda' = 1 + \left(\frac{a-f}{2f} \right)^2$ deinde pro priori lente sumi conuenit $\lambda = 1$, quo tota confusio minor reddatur hincque definiatur semidiameter aperturæ primæ lentis x ; quo cognito erit $y = \frac{b^2}{ma}$, et
men-

mensura claritatis $= 20\gamma = \frac{10b\pi}{m\alpha}$. Pro microscopiis quidem sumi solet $k = 20$. Verum hic nihil adhuc definiamus, cum sine dubio praestaret, si valor ipsius k ad 50 vsque augeri posset, uti in telecopis fecimus.

Coroll. 1.

136. Cum sit $\mathcal{A} = \frac{A}{A+1}$ ideoque unitate minus manifestum est, quo magis \mathcal{A} ad unitatem accedat, eo minorem fore confusionem ideoque pro x eo maiorem valorem inuentum iri. Cum igitur hoc eueniat, si A sit numerus magnus, hoc casu insuper alterum membrum in expressione pro confusione fiet minimum.

Coroll. 2.

137. Cum igitur A adhuc arbitrio nostro sit permissa, eius valorem satis magnum assumi conueniet. Interim tamen longitudo instrumenti prohibet, ne litterae A valorem nimis magnum tribuamus; longitudo haec scilicet est spectanda, quae proxime erit $A\alpha$; quocirca ex maxima longitudine, quam admittere voluerimus, littera A definiatur.

Coroll. 3.

138. Cum deinde etiam distantia obiecti α arbitrio nostro relinquatur, ob rationem iam allatam non conueniet hanc distantiam nimis magnam statuere, sed

sed potius praestabit, eam tam paruam assumere, quam circumstantiae permittunt; videtur autem haec distantia a vix infra dimidium digitum commode diminui posse.

Scholion.

139. Quodsi ad has circumstantias non attendamus, binae lentes pro lubitu assumi poterunt atque tum adeo earum intervallum definire licebit, ut datam multiplicationem producant, quod quo clarus reddatur, spectemus ambas distantias focales p et q tanquam datas una cum multiplicatione m . Cum igitur sit $q = \frac{ab}{m}$; inueniemus statim $A = \frac{mq}{b}$ hincque $\mathcal{A} = \frac{mq}{mq+b}$. Deinde cum sit $p = \mathcal{A}a$; hinc eliciamus distantiam obiecti

$$a = \frac{p}{\mathcal{A}} = \frac{mq+b}{mq}. p = (1 + \frac{b}{mq})p.$$

Intervallum autem harum duarum lentium capi debet

$$Aa(1 + \frac{b}{mq}) = p + q + \frac{mpq}{b}.$$

Tum vero pro loco oculi erit

$$O = \frac{\frac{bq}{mq+b}}{p} (p + q + \frac{mpq}{b}) \text{ et}$$

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{(mq+b)p}{m(p+q+\frac{mpq}{b})}.$$

Denique cum A sit numerus satis magnus, aperturam lentis obiectivae tantam assumere licebit, ut sit eius semidiameter

$$x = k \sqrt[3]{\frac{b p^2 q}{\mu \lambda (m q + b)}}$$

vnde concluditur mensura claritatis

$$= \frac{x^2 b p}{k (m q + b)} \sqrt[3]{\frac{b q}{\mu \lambda (m q + b) p}}$$

vnde intelligitur claritatem fieri eo maiorem, quo minor capiatur distantia focalis primae lentis p et quo maior capiatur distantia secundae lentis q .

Exemplum.

140. Posita distantia obiecti $= a$, quae siue sit unius digiti siue minor, arbitrio artificis relinquatur; ac ne pro maioribus multiplicationibus secunda lens fiat nimis parva, sumamus $A = 40$ fietque intervallum lentium $= 40 \cdot a (1 + \frac{b}{m q})$ tum vero erit $M = \frac{10}{17}$; vnde pro apertura lentis obiectivae habebimus hanc aequationem:

$$\frac{m x^2}{a^2 b} \left(\mu \left(\frac{11^2}{10^2} \lambda + \frac{11^2}{10^2} \right) + \frac{\mu' \lambda' b}{40^2 m a} \right) = \lambda^2$$

vbi alterum membrum manifesto prae priori reici potest. Sumamus igitur $\lambda = 1$ et cum

$$\mu \cdot \left(\frac{11^2}{10^2} + \frac{11^2}{10^2} \right)$$

sit proxime $= 1$ erit

$$x = k \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{m}} \text{ hincque } y = \frac{b}{k a} \sqrt[3]{\frac{b}{m a}}$$

$$\text{et mensura claritatis} = \frac{10 b}{k m} \sqrt[3]{\frac{b}{m a}}.$$

Quodsi ergo nunc vt in microscopiis fere fieri solet, sumatur $k = 20$, erit mensura claritatis $= \frac{b}{m} \sqrt[3]{\frac{b}{m a}}$;

ita, vt claritas decreseat in ratione $m^{\frac{4}{3}}$, cum in microscopiis simplicibus tantum decreuerit in ratione m . Denique pro loco oculi erit distantia

$$O = \frac{10 b}{m} (1 + \frac{b}{m a}).$$

Scholion.

141. Diminutio claritatis, quae hoc casu prodit, parum negotium turbaret, si modo distantia obiecti a satis parua caperetur; verum praecipuum vitium, quo haec microscopia laborant, in hoc consistit, quod obiecta insigni margine colorato cincta sint adparitura. Quare ante omnia erit curandum, vt ista microscopia ab hoc vitio liberentur, id quod alio modo praestari nequit, nisi insuper lentem introducendo, ita, vt huiusmodi microscopia ad minimum tribus lentibus constare debeant, et quoniam vitri diuersitas hic parum subsidii adferre potest; primo quidem omnes has lentes ex eodem vitro parari assumamus. Tum vero duos casus hic examini subici conueniet; alterum quo noua ista lens ante imagi-

X 2

nem

nem realem, alterum vero, quo post eam collocatur; quos duos casus in sequentibus problematibus fufius pertractemus.

Problema 2.

142. Microscopium compositum ita ex tribus lentibus conficere, vt margo coloratus euanescat et lens media ante imaginem realem cadat.

Solutio.

Hoc ergo casu cum habeantur tres lentes litterarum P et Q prior P positium retinebit valorem; posterior vero Q negatiua statui debet. Ponatur igitur $Q = -k$ vt sit multiplicatio $m = Pk \cdot \frac{b}{a}$ ideoque $Pk = \frac{a}{b}$; vnde distantiae focales lentium erunt

$$p = Aa; q = -\frac{A^2}{P} \cdot a; r = -\frac{AB}{Pk} \cdot a = -AB \cdot \frac{b}{a}.$$

Deinde interualla lentium

$$\text{I et II} = Aa \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$\text{II et III} = -\frac{A^2}{P} \cdot a \left(1 + \frac{1}{k}\right)$$

quae vt ambo fiant positiua, primo $A \left(1 - \frac{1}{P}\right)$ debet esse positium; deinde etiam $-AB > 0$ siue AB quantitas negatiua; ita, vt si A fuerit numerus positius, tum debeat esse $P > 1$ et $B < 0$; sin autem sit $A < 0$; tum esse debeat $P < 1$ et $B > 0$. Nunc consideremus spatium in obiecto conspicuum, cuius femi-

semidiameter erit

$$\zeta = \frac{a+r}{m a+b} \cdot a b \xi = M a \xi,$$

ita, vt sit $M = \frac{a+r}{m a+b} \cdot b$ vbi sumi poterit $r = 1$, si quidem lens ocularis vtrunque fiat aequalis. Pro q autem habetur ista aequatio $- \mathfrak{B} q = (P - 1) M$. Deinde pro loco oculi fiat distantia $O = \frac{r}{m} \cdot \frac{b}{m}$ quae vt fiat positua, necesse est, vt r sit quantitas positua, ideoque $A B$ quantitas negatiua, vt iam notauimus. Tum autem margo coloratus destruetur, si fuerit

$$0 = \frac{a}{F} + \frac{r}{F Q} = \frac{a}{F} - \frac{r}{F K};$$

adeoque

$$k = \frac{r}{q} = \frac{1}{q} \text{ ob } r = 1. \text{ seu } q = k.$$

Hic igitur praeter expectationem nouus modus se offert ista microscopia multo magis perficiendi atque adeo campum visionis duplicandi, id quod fit, si litterae q valor vnitati aequalis perinde ac litterae r tribuatur, ad quod necesse est, vt tam secunda, quam tertia lens fiant vtrunque aequae conuexae; quamobrem ponamus $k = 1$, vt fiat $q = r = 1$; hincque

$$\zeta = \frac{a}{m a+b} \cdot a b \xi = \frac{1}{2} \cdot \frac{a b}{m a+b}.$$

Tum vero erit $P = \frac{m a}{b}$; vnde quia $P > 1$ erit $A > 0$; et $\mathfrak{A} > 0$ et $\mathfrak{A} < 1$. ideoque $B < 0$. Fiet autem

$$- \mathfrak{B} = \left(\frac{m a - b}{b} \right) M = \frac{2(m a - b)}{m a + b} \text{ ob } M = \frac{a}{m a + b} \cdot b;$$

X 3

ex

ex quo ob $\frac{m \cdot a}{b}$ numerum praemagnum erit proxime $\mathfrak{B} = -2$ et $B = -\frac{2}{3}$ plane, vt requiritur. Tuto autem statuere poterimus $\mathfrak{B} = -2$, et si enim tum q aliquanto minor unitate prodeat; ideoque margo coloratus non perfecte tollatur, manente scilicet $k = 1$; tamen defectus prior in campo visionis vix erit sensibilis, praecipue pro magnis multiplicationibus, deinde iam saepius annotauimus non opus esse, vt margo coloratus penitus destruat, quoniam locus oculi, ad quem refertur, non exiguam patitur latitudinem. Pro loco oculi vero nunc habebimus $O = \frac{r(m \cdot a + b)}{2 m \cdot a}$.

Cum igitur nunc sit

$$\mathfrak{B} = -2, B = -\frac{2}{3}, P = \frac{m \cdot a}{b} \text{ et } k = 1;$$

littera vero A ita arbitrio nostro permittatur, vt tantum positiua accipi debeat; distantiae focales lentium ita se habebunt:

$$p = \mathfrak{A} a; q = \frac{2 \cdot A \cdot b}{m}; r = \frac{a}{3} \cdot \frac{A b}{m} = \frac{1}{3} q$$

et distantia oculi

$$O = \frac{A(m \cdot a + b)b}{3 m^2 \cdot a} = \frac{A(1 + \frac{b}{m \cdot a})b}{3 m}$$

ideoque proxime

$$O = \frac{A b}{3 m} = \frac{1}{3} r.$$

Intervalla autem lentium nunc reperiuntur

$$I \text{ et } II = A a (1 - \frac{b}{m \cdot a}); II \text{ et } III = \frac{1}{3} \cdot \frac{A b}{m};$$

sicque

sicque tota longitudo

$$= A a + \frac{1}{2} \frac{A b}{m}, \text{ existente } \zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{a b}{m a + b}.$$

Nihil igitur aliud restat, nisi ut aperturam primae lentis definiamus ex hac aequatione

$$\frac{\mu m x^2}{a^2 b} \left(\frac{\lambda}{u} + \frac{v}{\Delta u} + \frac{b}{\lambda^2 m a} \left(\frac{\lambda'}{s} - \frac{v'}{s} \right) + \frac{2 v \lambda' b}{s \lambda^2 m a} \right) = k,$$

vbi notandum est, quia ambae posteriores lentes debent esse vtrique aequaliter conuexae, fore

$$\lambda' = 1 + \left(\frac{e - f}{s r} \right)^2, (1 - 2 \mathfrak{B})^2 = 1 + 2 s \cdot \left(\frac{e - f}{s r} \right)^2$$

$$\text{et } \lambda'' = 1 + \left(\frac{e - f}{s r} \right)^2.$$

At pro λ unitatem sumi conuenit; tum ergo ob $\mathfrak{A} = \frac{p}{a}$ haec aequatio commode ita transformabitur

$$\frac{\mu m x^2}{p^2 b} \left(1 + \frac{u v}{A} + \frac{u^2 b}{A^2 m a} \left(\frac{\lambda'}{s} - \frac{v'}{s} \right) + \frac{2 v u^2 b \lambda'}{s A^2 m a} \right) = k.$$

Ponamus nunc breuitatis gratia

$$1 + \frac{u v}{A} + \frac{u^2 b}{A^2 m a} \left(\frac{\lambda'}{s} - \frac{v'}{s} \right) + \frac{2 v u^2 b \lambda'}{s A^2 m a} = \mathcal{A}$$

cuius valor unitatem non nisi parum superabit, dummodo pro A numerus modicus assumatur. Quare cum μ semper sit numerus ab unitate parum deficiens, ita, ut sumi possit $\mu \mathcal{A} = 1$ quocirca habebimus $x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{b}{m a}}$, vbi pro k sumi potest 20 vel potius numerus adhuc maior, quo obiecta distinctius representantur. Tum vero erit mensura claritatis

$$= \frac{p^2 b}{k m a} \sqrt[3]{\frac{b}{m a}}.$$

Coroll.

Coroll. 1.

143. Cum adhuc littera A arbitrio nostro sit relicta; eam tantam assumi conueniet, vt distantia focalis r non fiat nimis exigua, etiam pro maximis multiplicationibus; scilicet vt pro multiplicatione $m = 1000$ distantia focalis lentis ocularis non infra $\frac{1}{2}$ dig. capi debeat, oportebit sumere $A > 100$; vnde erit $\mathcal{A} = \frac{1000}{111}$.

Coroll. 2.

144. Neutiquam vero consultum erit, litterae \mathcal{A} multo maiorem valorem tribuere, quia tum longitudo instrumenti nimium excreferet; si enim posito $A = 100$, distantia obiecti a vnus tantum digiti sumeretur, longitudo instrumenti octo pedes esset superatura; quare si velimus statuere $A = 100$, necesse erit, vt distantia obiecti a ad dimidium digiti vel etiam $\frac{1}{2}$ dig. reducatur.

Coroll. 3.

145. At si distantia $a = \frac{1}{2}$ dig. nimis parua videatur, praestabit vtique assumere $A = 50$ quo casu lens ocularis etiam si millies multiplicemus, tamen vix infra $\frac{1}{2}$ dig. sit reducenda quae magnitudo in praxi facile admitti potest, cum talis lens aperturam adhuc pat.atur pupilla maiorem.

Coroll.

Coroll. 4.

146. At si tantum sumatur $A = 50$; tum erit $M = \frac{10}{17}$ ita, vt distantia focalis lentis obiectiuæ p tanto minor accipi debeat, quam distantia obiecti. a , quam pro circumstantiis commode $= \frac{1}{2}$ dig. sumere licebit. Præterea vero valor litteræ A multo propius ad unitatem reuocabitur, dum bina posteriora membra huius litteræ plane pro euanescentibus haberi poterunt.

Scholion.

147. Hæc microscopiorum species pleraque instrumenta, quæ hodie sub titulo microscopiorum compositorum circumferuntur, in se complectitur, quæ igitur pro eo melioribus sunt habenda, quo minus a constructione hic præscripta discrepant. Præcipua autem proprietas in hoc consistit, quod distantia focalis lentis mediæ triplo maior sit, quam lentis ocularis hæque lentes ita disponantur, vt imago realis mediæ interiaceat inter binas lentes oculares, siue, quod eodem redit, vt intervallum harum duarum lentium duplo maius sit, quam distantia focalis postremæ lentis. Quo igitur constructionem horum microscopiorum clarius ob oculos ponamus, primo consideremus lentem obiectiuam, quæ tantum a distantia obiecti a , quam pro lubitu assumere licet, pendet, cuius constructio si ex vitro communi, pro quo est $n = 1,55$, paretur, ita se habet:

Tom. III.

Y

Con-

Constructio lentis obiectiuæ pro data distantia obiecti
 a ex vitro communi parauda:

Radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - n(\sigma - p)} = 0,5194 = 4,5579 \cdot p.$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{p + n(\sigma - p)} = 1,1157 = 0,6255 \cdot p.$$

unde deducitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum ex tribus
 lentibus compositorum.

Pro quavis multiplicatione.

148. Singulae hae lentes ex vitro communi,
 cuius refractio est $n = 1,55$ parentur et posita ob-
 iecti distantia $= a$, quam commodè $= \frac{1}{2}$ dig. assumere
 licebit, erit

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est
 $p = \frac{50}{11} \cdot a$, sumatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 4,4668 \cdot a \\ \text{poster.} = 0,6130 \cdot a \end{cases}$$

eius aperturæ semidiameter statuatur

$$x = \frac{0,0980 \cdot a}{\sqrt[3]{m \cdot a}}.$$

et distantia ad lentem secundam $= 50 \cdot a - \frac{100}{m}$ dig.

II. Pro secunda lente, cuius distantia focalis est
 $q = \frac{100}{m}$ dig. sumatur

radius

radius vtriusque faciei $= \frac{110}{m}$ dig.

Aperturæ semidiameter $= \frac{200}{m}$ dig.

et distantia ad lentem tertiam $= \frac{617}{m}$ dig.

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis
 $r = \frac{367}{m}$ dig. erit

radius faciei vtriusque $= \frac{207}{m}$ dig.

eius aperturæ semidiameter $= \frac{67}{m}$ dig.

et distantia ad oculum $= \frac{111}{m}$ dig.

IV. Spatii in obiecto conspicui semidiameter
 erit $\zeta = \frac{a}{m_1 + 1}$ dig.

et instrumenti longitudo $= 50. a + \frac{167}{m}$ dig.

atque mensura claritatis

$$= \frac{16}{m \sqrt{m a}}.$$

Notari hic meretur primam lentem tantum a distantia obiecti a pendere eamque pro omni multiplicatione retineri posse; duas vero posteriores lentes tantum a multiplicatione pendere easdemque pro omni distantia obiecti a locum habere posse; vnde tantum pro variis aliquot multiplicationis gradibus præcipuis duas has lentes construi conueniet; veluti tabella subiuncta indicabit:

Y 2

Distan-

<i>m</i>	Distantia focalis.		Distantia.	
	lentis II.	lentis III.	II. et III.	Oculi.
50	16 dig.	5,33 d.g.	10,67 dig.	2,67 dig.
100	8	2,67	5,33	1,33
200	4	1,33	2,67	0,67
300	2,66	0,89	1,77	0,44
400	2,	0,67	1,33	0,33
500	1,40	0,53	1,07	0,27
600	1,33	0,44	0,88	0,22
800	1,	0,33	0,67	0,17
1000	0,8	0,27	0,53	0,13

Interim tamen deinceps ostendemus, quemadmodum etiam iisdem ternis lentibus retentis microscopia ad omnes multiplicationes accommodata construi possint.

Scholion 2.

149. Formulae, ex quibus hanc microscopiorum constructionem deduximus, ita sunt generales, vt etiam ad telescopia accommodari queant. Cum enim sit $a = \infty$, et Aa distantiam focalem lentis obiectivae denotet, evidens est statui debere $A = 0$ ideoque etiam $A = 0$; ita tamen, vt sit $Aa = p$ quare ob $b = a$, erunt distantiae focales duarum reliquarum lentium

$$q = -\frac{ap}{f} \text{ et } r = -\frac{bp}{fk} = -\frac{bp}{m};$$

huc

sive ob

$$\mathfrak{B} = -2 \text{ et } B = -\frac{2}{3} \text{ erit}$$

$$q = +\frac{2p}{m} \text{ et } r = +\frac{2p}{2m} = \frac{1}{2}q$$

lentium porro intervalla

$$I \text{ et } II = p(1 - \frac{1}{m})$$

$$II \text{ et } III = \frac{2p}{2m} = 2r;$$

et distantia oculi

$$O = \frac{p(m+1)}{2m^2} = \frac{m+1}{2m} r;$$

vnde longitudo telescopii tota

$$= p(1 + \frac{2}{2m} + \frac{1}{2m^2}).$$

Tum vero semidiameter campi visionis

$$\frac{\zeta}{a} = \Phi = \frac{1}{2} \frac{2}{m+1}.$$

Denique pro apertura determinanda habebitur

$$x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{1}{m}} \text{ hincque } y = \frac{p}{k^2 m} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}$$

$$\text{et mensura claritatis} = \frac{10p}{k^2 m} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}.$$

Praeterea vero hic notasse iuuabit primo semidiameter imaginis realis, qui cum in genere sit $= AB\zeta$, erit is $= -\frac{p}{2(m+1)}$; quodsi enim in hoc loco diaphragma inferatur, eius foramen hinc determinari debet; deinde cum sit semidiameter penicillorum radioforum in oculum ingredientium $= y = \frac{p}{k^2 m} \sqrt[3]{\frac{1}{m}}$

Y 3

quo-

quoniam in loco oculi operculum statui solet foraminulo pertusum, eius semidiameter hinc determinabitur. Nihil autem impedit, quominus hoc foraminulum maius statuatur. Cum vero in telescopiis deur

$$x = my, \text{ erit } p = kmy \sqrt{m}.$$

Hinc igitur si vitro communi utamur, cuius refractionis est $n = 1,55$ sequens nascitur:

Constructio Telescopii astronomici.

tribus lentibus instructi

I. Pro prima lente, obiectiva, cuius distantia focalis est $p = kmy \sqrt{m}$ ideoque datur,

erit radius faciei

$$\text{anter.} = r_{1,178} = 0,6145 \cdot p$$

$$\text{poster.} = r_{1,607} = 5,2438 \cdot p$$

eius aperturæ semidiameter $x = my$

et distantia ad lentem secundam $= p(1 - \frac{1}{m})$.

II. Pro secunda lente, cuius distantia focalis est

$$q = \frac{1}{m} p \text{ erit}$$

$$\text{radius utriusque faciei} = \frac{11}{10} q = \frac{11 \cdot p}{10 \cdot m}$$

eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} q$

et distantia ad lentem ocularem $= \frac{1}{2} q = \frac{1}{2} p = \frac{1}{2} r$.

III.

III. Pro lente oculari, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{p}{m} = \frac{1}{3} q \text{ erit}$$

$$\text{radius utriusque faciei} = \frac{11}{15} r = \frac{11 \cdot p}{15 \cdot m} = \frac{11}{15} q;$$

$$\text{eius aperturæ semidiameter} = \frac{1}{3} r$$

$$\text{et distantia ad oculum} = \frac{m+1}{m} \cdot r.$$

IV. Longitudo ergo huius telescpii erit

$$p \left(1 + \frac{2}{3m} + \frac{1}{3m^2} \right)$$

et campi apparentis semidiameter

$$\Phi = \frac{1}{3} \cdot \frac{2}{m+1} = \frac{22}{m+1} \text{ minut.}$$

V. Si in loco imaginis realis, quæ in medio puncto inter binas posteriores lentes existit, diaphragma constitui debeat, eius semidiameter esse oportet

$$= - \frac{p}{2(m+1)}.$$

Problema 3.

150. Datis tribus lentibus conuexis, quarum tertiæ distantia focalis triplo sit minor, quam secundæ, ex iis microscopium componere, quod ad omnes multiplicationes producendas sit aptum.

Solutio.

Sit primæ lentis, quæ locum obiectivæ occupat, distantia focalis $= p$; secundæ lentis $= q$ et tertiæ

tiae lentis $= r = \frac{1}{3} q$ quae omnes tres distantiae sint positiuae et datae, vna cum multiplicatione $= m$ quare si formulas in superiore problemate inuentas contemplemur, ex binis posterioribus lentibus statim colligimus

$$A = \frac{m q}{z b} \text{ ideoque } \mathfrak{A} = \frac{m q}{m q + z b}.$$

Porro ex prima lente innotescet distantia obiecti

$$a = \frac{m q + z b}{m q} \cdot p = p \left(1 + \frac{z b}{m q} \right).$$

Hinc nostrae lentes sequentia inter se internalla tenere debbunt;

$$\text{I et II } \frac{(m q + z b) p - b a}{z b} = p - \frac{1}{3} q + \frac{m p q}{z b};$$

$$\text{II et III } = 2 r = \frac{1}{3} q.$$

Deinde vt haec lentes tam eundem campum producant, quem supra assignauimus, quam etiam eandem claritatem; circa has tres lentes datas insuper requiritur:

I. Vt lens prima propemodum sit plano convexa, eiusque facies plana obiecto obuertatur, vel adhuc magis praestabit, si radius anterior sexies vel septies circiter maior sit, quam posterior.

II. Vt binae reliquae lentes vtrinque sint aequaliter conuexae.

Tum vero spatii in obiecto conspiciui semidiameter erit $\zeta = \frac{b}{z m} \cdot \frac{m q + z b}{(m q + z b) p + b q} \cdot p$

pro

pro quo requiritur, vt oculi a lente oculari distantia sit

$$= \frac{1}{2} r \left(1 + \frac{bq}{(mq + 1b)p} \right) = \frac{1}{2} r \text{ proxime.}$$

Præterea vero pro apertura lentis obiectiua eius semidiameter reperitur

$$x = \frac{p}{k} \sqrt[3]{\frac{bq}{(mq + 1b)p}}, \text{ vbi notetur}$$

quo magis k numerum 20 superare accipiat, eo minorem fore confusionem, atque sic inuento x mensura claritatis erit

$$\frac{10b}{m^2} \cdot x = \frac{10bqk}{(mq + 1b)p}.$$

Pro diaphragmate in loco imaginis realis constituendo erit radius foraminis

$$\frac{1}{2} A Z = \frac{1}{2} r \cdot \frac{(mq + 1b)p}{(mq + 1b)p + b_1}.$$

COROLL. I.

151. Quod primo ad distantiam obiecti attinet, ea semper erit aliquanto maior quam distantia focalis lentis obiectiuae idque eo magis, quo minor fuerit multiplicatio. Sin autem multiplicatio adeo fiat infinita, sumi debet haec distantia $a = p$.

COROLL. 2.

152. Intervallum vero lentium primæ et secundæ potissimum a multiplicatione m pendet, ita, vt pro multiplicatione infinita hoc intervallum adeo
Tom. III. *Z* *infini-*

infinitum sit capiendum. Ne igitur pro maioribus multiplicationibus hoc interuallum nimis proleat magnum; hoc incommodum euitabitur, si quantitates p et q , tam paruae accipiantur, quam circumstantiae in praxi obseruandae permittunt.

COROLL. 3.

153. Cum loco x valore substituto sit mensura claritatis

$$= \frac{\sqrt[3]{\frac{abq}{(mq+ab)k}}}{\sqrt[3]{\frac{bq}{(mq+ab)p}}}$$

intelligimus, claritatem eo fore maiorem, quo minor fuerit distantia focalis p ; quam tamen tantam esse conuenit, ut distantia obiecti a ; quae ipsi proxime est aequalis, non fiat nimis exigua; praeterea vero etiam claritas proportionalis est isti formulae.

$$\left(\frac{q}{mq+ab}\right)^{\frac{1}{2}}$$

quae circumstantia suadet pro q valorem non nimis exiguum.

Exemplum.

154. Sumamus tres lentes datas ita esse comparatas, ut sit:

1°. Lentis primae distantia focalis $p = \frac{1}{2}$ dig. eaque propemodum plano conuexa eiusque facies planior obiecto obuertatur. Sic enim distantia obiecti non nimis parua erit censenda.

2°. Se-

2°. Secundae autem lentis, quae vtrinque sit aequaliter conuexa, distantia focalis sit $q = 1$ dig. vt aperturam admittat cuius semidiameter $x = \frac{1}{2}$ dig.

3°. Tertiae vero lentis ocularis itidem vtrinque aequaliter conuexae sit distantia focalis $r = \frac{1}{2}$ dig. vt aperturam admittat, cuius semidiameter $= \frac{1}{4}$ dig. siue diameter $= \frac{1}{2}$ dig.

His igitur datis momenta constructionis ita sunt comparata, vt quaedam nequiquam a multiplicatione pendeant; reliqua vero pro qualibet multiplicatione seorsim definiri debeant. Prioris generis sunt:

1°. Distantia tertiae lentis a secunda, quae constanter erit $\frac{3}{2}$ dig. pro oculis scilicet valentibus, ita, vt lens ocularis ab imagine reali distet intervallo $= \frac{1}{2}$ dig. scilicet suae distantiae focali aequali. In gratiam autem myopum et presbytarum conueniet hoc intervallum mutabile reddi ope cochleae, quae lens ocularis circiter parte quadragesima digiti vel propius admoueri vel longius remoueri possit.

2°. Distantia oculi a lente oculari itidem censeripotest constanter $= \frac{1}{2}$ $r = \frac{1}{2}$ dig. etiamsi enim reuera ea paulisper a multiplicatione pendeat et aliquantillò maior esse debeat; tamen locus oculi tantae praecisionis non est capax.

Momenta autem pro varia multiplicatione variabilia sunt sequentia:

Z 2

1°. Di-

1°. Distantia obiecti a lente obiectiua, quae hoc casu erit $a = (\frac{1}{2} + \frac{1}{m})$ dig. sumto scilicet $b = 8$ dig. ita, vt haec distantia semper superet $\frac{1}{2}$ dig.

2°. Maxime autem a multiplicatione pendet intervallum lentiam primae et secundae, quod si indicetur littera L; erit $L = \frac{m}{2}$ dig. ita, vt pro multiplicatione $m = 320$ L tantum fiat decem digitorum et si ad duos pedes augeatur, iam multiplicationi $m = 768$ inferuiat ad quam mutationem producendam evidens est, tubo ductitio esse opus.

3°. Inprimis quoque a multiplicatione pendet apertura primae lentis, cuius semidiameter erit

$$x = \frac{1}{10} \sqrt{\frac{m}{m+16}} \text{ dig.}$$

vbi sumimus $k = 20$. Perspicuum autem est, si valorem ipsius x minorem statuamus, confusionem in ratione triplicata diminutum iri.

4°. Quodsi in loco imaginis realis seu in distantia $= \frac{1}{2}$ dig. post lentem mediam diaphragma velimus collocare, eius foraminis apertura esse debet

$$= \frac{1}{2} \sqrt{\frac{m+16}{m}} \text{ dig.}$$

quare si multiplicatio sit valde magna hic semidiameter erit $\frac{1}{2}$ dig. eiusque ergo diameter $= \frac{1}{2}$ dig; quae mensura etiam minoribus multiplicationibus inferuire potest, ita, vt diaphragma mutare non sit opus.

5°. Quod

5°. Quod ad foraminulum attinet, cui oculus est applicandus, si necesse videatur, eius semidiameter ipsi y aequalem statuere, reperietur is $= \frac{16x}{m+16}$. qui ergo pro casu $m = 112$ prodiret $= \frac{1}{10}$ dig. Quoniam vero tantillum foraminulum quasi sensus effugeret, sufficere praecepisse, hoc foraminulum quam minimum fieri.

Hoc autem microscopio constructo quemadmodum hic est descriptum eius ope in obiecto spatium conspicietur, cuius semidiameter erit

$$\zeta = \frac{1}{m} \cdot \frac{m+16}{m+16} \text{ dig.}$$

qui ergo pro maioribus multiplicationibus erit $\zeta = \frac{1}{m}$ dig. quod spatium certe satis est notabile. Denique vero mensura claritatis, qua obiecta cernentur, erit

$$\frac{210x}{m+16} = \frac{16}{m+16} \sqrt[3]{\frac{x}{m+16}},$$

cuius quadrato proprie loquendo ipsa claritas censenda est proportionalis. Quodsi ergo obiectum a sole collustraretur et nos multiplicationem eo usque augere velimus, ut ipsa claritas centies millies adeo fiat minor (quandoquidem tum adhuc duplo maior erit, quam si obiectum a plena Luna illustraretur) hoc eveniet, pro multiplicatione $m = 700$; quae multiplicatio tanta est, ut vix vnquam maior desideretur.

Problema 4.

155. Microscopium compositum ita ex tribus lentibus conficere, vt margo coloratus euanescat et lens media post imaginem realem cadat.

Solutio.

Hoc ergo casu cum tres habeantur lentes, litterarum P et Q prior P negatiuum habebit valorem, posteriore Q manente positiuu. Sit igitur $P = -k$, vt sit multiplicatio

$$m = k Q \cdot \frac{b}{a} \text{ seu } k Q = \frac{ma}{b};$$

vnde distantiae focales lentium erunt

$$p = \mathcal{A} a; q = +\frac{\mathcal{A}b}{k} a; r = -\frac{\mathcal{A}bb}{m};$$

et lentium interualla

$$\text{I et II} = \mathcal{A} a (1 + k);$$

$$\text{II et III} = \frac{\mathcal{A}b}{k} a (1 - k)$$

vnde patet, esse debere $\mathcal{A} > 0$, ideoque etiam $\mathcal{A} > 0$ et $\mathcal{A} < 1$; tum vero etiam $B(Q - 1) > 0$, ita, vt si B sit > 0 , tum esse debeat $Q > 1$. sin autem $B < 0$, tum $Q < 1$. Nunc consideretur spatium conspicuum, cuius semidiameter est

$$\zeta = \frac{q+r}{ma+b} \cdot ab\xi, \text{ ita, vt posito}$$

$$M = \frac{q+r}{ma+b} \cdot b \text{ fiat } \zeta = M a \xi.$$

vbi sumi potest $r = 1$, siquidem lens ocularis sit vtrunque aequalis; et q vnitatem non superet, siue nega-

negatiue siue positiue. Pro q autem habebitur hæc æquatio: $\mathfrak{B} q = (k + 1) M$. Deinde pro loco oculi fiet distantia $O = \frac{rr}{\mathfrak{M}a} \cdot \frac{b}{n}$ quæ ut sit positiua, debet esse $r > 0$ seu $AB < 0$ adeoque B negatiuum et $Q < 1$. Hinc igitur pro margine colorato tollendo habebitur ista æquatio:

$$0 = \frac{q}{k} + \frac{r}{FQ} = \frac{q}{k} + \frac{r}{kQ}$$

vnde colligitur $q = -\frac{r}{Q}$; quare cum sit $Q < 1$, prodiret q non solum negatiuum, sed etiam vnitatem maius quod cum sit absurdum, evidens est, hoc casu marginem coloratum tolli plane non posse; neque ergo opus est, ut hunc casum ulterius prosequamur.

Scholion.

156. Hoc igitur casu reiecto istud caput, in quo simpliciora huius generis microscopia sumus contemplati, finiemus et quemadmodum hæc microscopia ad maiorem perfectionis gradum euehi queant, indagabimus, præcipuum autem incommodum, quo hæc telescopia etiamnum laborant, in hoc consistit, quod pro maioribus multiplicationibus claritas nimis fiat exigua, cuius rei ratio manifesto sita est in paruitate aperturæ x , quæ autem maiorem valorem accipere non potest, nisi ipsa expressio pro semidiametro confusionis inuenta minorem valorem adipiscatur, id quod duplici modo obtinere poterimus; priore scilicet dum loco lentis obiectiuæ simplicis
duæ

duae vel tres vel etiam quatuor lentes conuexae substituantur, quippe quo modo id lucramur, vt hae lentes maiores distantias focales consequantur, quam lens simplex atque etiam maiorem aperturam adipiscantur. Deinde vero si etiam lentibus concavis vti velimus, expressio illa pro semidiametro confusio- nis adeo ad nihilum redigi poterit, ita, vt aperturae primae lentis alii limites non praescribantur, nisi quos ipsa lentis figura postulat. Deinde vero etiam si di- versas vitri species adhibeamus, adeo effici poterit, vt etiam altera confusio a diversa refractione oriunda pe- nitus tollatur, in quo etsi summus perfectionis gradus consistere videtur; tamen id adhuc incommodi se im- miscet, quod lentes illae loco obiectivae substituendae multo fiant minores, quod cum priore modo secus eueniat, vtique operae erit pretium, hos ambos mo- dos percurrere. Denique vero etsi campus visionis hic est satis notabilis, tamen vt argumentum hoc plene absolamus, etiam monstrabimus, quomodo hunc campum adhuc magis atque adeo ad libitum am- plificari conueniat.

CAPVT II.

DE

VLTERIORI HORVM MICROSCO-
PIORVM PERFECTIONE,
DVM IIS MAIOR CLARITATIS GRADVS DV-
AS PLVRESVE LENTES CONVEXAS LOCO
OBIECTIVAE SVBSTITVENDO
COMPARATVR.

Problema I.

§. 157.

Loco lentis obiectivae eiusmodi duas lentes con-
vexas proxime sibi iunctas substituere, ut binis
reliquis lentibus secundum praecepta in superiore ca-
pite data constitutis, maior claritatis gradus obtineatur.

Solutio.

Cum hic quatuor lentes sint considerandae, qua-
rum binae priores minimo intervallo sint sciunctae;
tertia vero ante imaginem realem cadat, littera P
minime ab unitate discrepabit, Q vero adhuc crit
positiva; tertia vero R negativa; quam ob causam
Tom. III. A a statua-

statuamus $R = -k$ unde distantiae focales harum lentium erunt

$$p = \mathcal{A}a; q = -\frac{\mathcal{A}\mathcal{B}.a}{r};$$

$$r = \frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}}{PQ}.a; \text{ et } s = \frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}.a}{PQk}.$$

Cum vero sit

$$PQk = \frac{ma}{b} \text{ erit } s = \mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C} \cdot \frac{b}{m}.$$

Intervalla autem lentium erunt

$$\text{I et II} = \mathcal{A}a(1 - \frac{1}{r});$$

$$\text{II et III} = -\frac{\mathcal{A}\mathcal{B}}{r}a(1 - \frac{1}{Q});$$

$$\text{III et IV} = \frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}}{PQ}a(1 + \frac{1}{k}).$$

Cum autem omnes leutes. sint. convexae erit

$$1^\circ. \mathcal{A} > 0; 2^\circ. -\mathcal{A}\mathcal{B} > 0;$$

$$3^\circ. \mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C} > 0 \text{ et } 4^\circ. \mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C} > 0.$$

ideoque etiam $\frac{C}{k} > 0$ seu $1 + C > 0$.

Ratione intervallorum autem tenendum est, quia primum debet esse minimum, litteram P parum ab unitate discrepare, ita, ut si hoc intervallum ponatur $= \eta a$ futurum sit $P = \frac{\mathcal{A}}{\mathcal{A} - \eta}$, existente η fractione satis parva. Deinde debet esse $-\mathcal{A}\mathcal{B}(Q - 1) > 0$ et $\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C} > 0$. Consideremus nunc spatium in obiecto conspicuum cuius semidiameter, est

$$\zeta = \frac{a + \frac{r + s}{b}}{ma + b}. a b \xi;$$

vbi

vbi q tam crit paruum, vt reici possit; deinde vero tam r, quam s unitati aequales sumi poterunt, siquidem binae postremae lentes vtrunque aequaliter convexae conficiantur. Hoc enim modo maximus campus visionis obtinebitur, vti in capite praecedente est ostensum. Ponamus igitur

$$M = \frac{ab}{ma+b} \text{ fietque } \zeta = M.a \xi;$$

vnde pro loco oculi habebitur

$$O = \frac{s}{na} \cdot \frac{b}{m},$$

quae vt iam assumimus est positiva, ex quo pro tollendo margine colorato reperitur haec aequatio

$$0 = \frac{s}{P} + \frac{r}{PQ} + \frac{s}{PQR};$$

cum autem sit

$$q = 0. \text{ et } r = s = 1 \text{ et } R = -k;$$

habebitur

$$0 = 1 - k; \text{ seu } k = 1,$$

vt ante; ita, vt iam sit $PQ = \frac{m^2}{b}$ et quia proxime $P = 1$ fiet proxime $Q = \frac{m^2}{b}$ siue pro maioribus multiplicationibus crit Q valde magnum; his notatis aequationes fundamentales erunt:

$$1^{\circ}. -Bq = (P-1)M;$$

$$2^{\circ}. -Er = (PQ-1)M - q;$$

quarum prior non amplius in computum venit, quoniam tam q, quam $P-1$ sunt valde parua, altera

A a 2

vero

vero dat

$$\mathcal{E} = -\left(\frac{m}{b} - 1\right)M = -2\left(\frac{m}{m+a+b}\right);$$

unde pro maioribus multiplicationibus concluditur

$$\mathcal{E} = -2 \text{ et } C = -\frac{2}{3},$$

quibus valoribus tuto uti licebit, etiamsi enim vel campus visionis parumper diminueretur vel etiam margo coloratus non perfecte tolleretur, id neutiquam turbare debet. Quare cum hactenus inuenerimus,

$$k = 1, PQ = \frac{m}{b} \text{ et } \mathcal{E} = -2; C = -\frac{2}{3};$$

prodeunt distantiae focales

$$p = \mathcal{A}a; q = -\frac{\mathcal{A}B}{P}a;$$

$$r = -2AB \cdot \frac{b}{m} \text{ et } s = -\frac{2}{3}AB \cdot \frac{b}{m},$$

ita, ut sit $s = \frac{1}{2}r$ et nunc apparet, AB esse debere negatiuum. Intualla autem ita exprimentur

$$I^{\text{mum}} = Aa(1 - \frac{1}{P}) = \eta a; \text{ existente } P = \frac{\mathcal{A}}{\mathcal{A} - \eta},$$

$$II^{\text{dum}} = -\frac{\mathcal{A}B}{P} \cdot a(1 - \frac{1}{Q})$$

quod ob $AB < 0$ per se fit positium.

$$III^{\text{tium}} = -\frac{2}{3}AB \cdot \frac{b}{m} = 2.s$$

atque distantia oculi

$$O = \frac{r}{M} \cdot \frac{b}{m} = \frac{r(m+a+b)}{a m a} = \frac{1}{2}s \text{ proxime.}$$

Tandem superest consideranda aequatio pro apertura x determinanda, quae est:

$$\frac{1}{k} =$$

$$k = \frac{\mu m x^2}{a^2 b^2} \left(\frac{\lambda}{\mathfrak{A}^2} + \frac{v}{\mathfrak{A} \mathfrak{B}} - \frac{1}{\mathfrak{A}^2 P} \left(\frac{\lambda'}{\mathfrak{B}^2} + \frac{v}{\mathfrak{B} \mathfrak{B}} \right) \right. \\ \left. - \frac{b}{\mathfrak{A}^2 \mathfrak{B}^2 m a} \left(\frac{\lambda''}{4} - \frac{sv}{4} \right) - \frac{sv b \lambda'' a}{4 \mathfrak{A}^2 \mathfrak{B}^2 m a} \right)$$

Statuatur breuitatis gratia

$$\Lambda = \frac{\lambda}{\mathfrak{A}^2} + \frac{v}{\mathfrak{A} \mathfrak{B}} - \frac{1}{\mathfrak{A}^2 P} \left(\frac{\lambda'}{\mathfrak{B}^2} + \frac{v}{\mathfrak{B} \mathfrak{B}} \right) \\ - \frac{b}{\mathfrak{A}^2 \mathfrak{B}^2 m a} \left(\frac{\lambda''}{4} - \frac{sv}{4} \right) - \frac{sv b \lambda'' a}{4 \mathfrak{A}^2 \mathfrak{B}^2 m a}$$

vt fit

$$x = k \sqrt[3]{\frac{a^2 b}{\mu m \Lambda}} = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{b}{\mu m a \Lambda}}$$

quae expressio vt eo maior prodeat, quam casu praecedente, efficiendum est, vt valor Λ quantum fieri potest infra vnitatem deprimatur, ad quod primo littera $\lambda = \lambda' = 1$ capiatur; pro duabus posterioribus autem lentibus, quia vtrunque aequaliter conuexae esse debent, litterae λ'' et λ''' ita iam definiuntur, vt fit

$$\lambda'' = 1 + 2s. \left(\frac{e - e^2}{2\tau} \right)^2 \text{ et } \lambda''' = 1 + \left(\frac{e - e^2}{2\tau} \right)^2$$

tantum igitur restant definiendae litterae A et B; quia propemodum est $P = 1$. At circa litteras A et B iam praescribitur, esse 1°. $\mathfrak{A} > 0$. et 2°. $\mathfrak{A} \mathfrak{B} < 0$ pariter ac $\mathfrak{A} \mathfrak{B} < 0$. ita, vt fit $\frac{\mathfrak{B}}{\mathfrak{A}} > 0$ seu $1 + \mathfrak{B} > 0$. Quamobrem omnia illa membra pro A erunt positua ita, vt eius valor ad nihilum redigi nequeat, sed tantum ad minimum fit reuocandus. Pro primo quidem termino is eo minor reddetur, quo maior capiatur \mathfrak{A} , quia autem tum A fit negativum, littera

A a 3

B fiet

B fiet positiva ideoque $\mathfrak{B} < 1$, ex quo secundum membrum solum iterum fit maius unitate. Simili modo si \mathfrak{B} statuatur numerus magis, fiet B negativum et A capi debebit positivum; unde \mathfrak{B} fiet unitate minus, ita, ut nunc primus terminus solus unitatem sit superaturus. Deinde vero etiam in primis cauendum est, ne productum illud negativum AB fiat nimis paruum, quoniam alioquin distantiae focales r et s quasi evanescerent, ex quo necesse est, ut formula $-AB$ non infra certum valorem deprimatur. Statuamus igitur $AB = -\mathfrak{B}$, ita, ut \mathfrak{B} denotet limitem illam pro hoc producto observandum, qui cum ut quantitas constans spectari queat, dum litterae A et B pro variabilibus habentur, erit $\frac{d\mathfrak{B}}{dB} = -\frac{dA}{A}$.

His ergo notatis expressio litteram Λ definiens erit

$$\Lambda = \frac{1}{\mathfrak{B}^2} + \frac{v}{\Lambda \mathfrak{B}} - \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}^2 P} - \frac{v}{\Lambda^2 \mathfrak{B} \mathfrak{B} P} \\ + \frac{b}{\mathfrak{B}^2 m a} \left(\frac{\lambda''}{v} - \frac{1}{\mathfrak{B}} \right) + \frac{v b \lambda''}{\mathfrak{B}^2 m a}$$

in qua posteriora membra sunt constantia unde ad minimum eius valorem inveniendum tantum opus erit priora membra differentiari ubi quidem $P = x$. Hunc in finem notetur esse

$$\frac{1}{\mathfrak{B}} = 1 + \frac{1}{\Lambda}; \text{ et } \frac{1}{\mathfrak{B}^2} = 1 + \frac{1}{\Lambda}$$

hincque

$$\frac{d\mathfrak{B}}{\mathfrak{B}^2} = \frac{dA}{A^2} \text{ et } \frac{d\mathfrak{B}}{\mathfrak{B}^2} = \frac{dB}{\mathfrak{B}^2} = -\frac{dA}{A\mathfrak{B}}$$

ex quo aequatio differentialis prodibit

$$0 = -\frac{1}{\mathfrak{A}^2} + \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}} - \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}^2} \\ - \nu \left(\frac{1}{\Lambda} + \frac{1}{\mathfrak{B}} - \frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} + \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}} \right)$$

quae per B diuina dat

$$0 = 3 \left(\frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} - \frac{1}{\mathfrak{A}^2} - \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}^2} \right) \\ - \nu \left(\frac{1}{\Lambda} + \frac{1}{\mathfrak{B}} - \frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} + \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}} \right),$$

atque hinc elisis litteris germanicis elicietur

$$0 = 3 \cdot \left(\frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} - 1 \right) \left(1 + \frac{1}{\Lambda} + \frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} \right) \\ + \nu \left(\frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} + \frac{1}{\Lambda^2 \mathfrak{B}} - \frac{1}{\Lambda} - 1 \right)$$

quae ergo reducitur ad hos factores

$$0 = (3 + \nu) \left(\frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} - 1 \right) \left(1 + \frac{1}{\Lambda} + \frac{1}{\Lambda \mathfrak{B}} \right)$$

ex qua cum ob $\Lambda \mathfrak{B} = -9$ secundus factor euanescere nequeat, factor tertius praebet

$$\mathfrak{B} = -\frac{1}{\Lambda+1} \text{ et } \mathfrak{B} = -\frac{1}{\Lambda+1};$$

siue etiam ambae litterae per \mathfrak{B} sequenti modo definientur

$$\mathfrak{B} = \frac{\mathfrak{B}-1}{\mathfrak{B}} \text{ et } \mathfrak{B} = \frac{\mathfrak{B}-1}{\mathfrak{B}+1}, \text{ deinde}$$

$$\Lambda = -\frac{1}{\mathfrak{B}-1}, \text{ et } \Lambda = +\frac{1}{\mathfrak{B}+1}.$$

Ex his autem valoribus concludimus fore

$$\Lambda = \frac{(\mathfrak{B}+1)^2}{1+\mathfrak{B}} \left(1 + \frac{1}{\mathfrak{B}} \right) - \frac{\nu(\mathfrak{B}-1)}{1+\mathfrak{B}} \left(1 - \frac{1}{\mathfrak{B}} \right) \\ + \frac{b}{\mathfrak{B}^2 m a} \left(\frac{\Lambda''}{1} - \frac{1}{\mathfrak{B}} \right) + \frac{27 b \Lambda''}{1+\mathfrak{B}^2 m a}$$

vbi

vbi \mathcal{Q} plerumque erit numerus valde magnus vt etiam pro maioribus multiplicationibus distantia focalis s non fiat nimis exigua. Hinc igitur erit satis exacte $\Lambda = \frac{1}{2}(1 - \nu)$ et cum propemodum sit $\nu = \frac{1}{2}$, erit $\Lambda = \frac{1}{4}$, ita vt tuto sumi possit $\mu \Lambda = \frac{1}{4}$; vnde obtinebitur

$$x = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{s \cdot b}{ma}},$$

qui valor cum, quem in capite praecedente habuimus superat in ratione $\sqrt[3]{5:1}$ seu proxime vt 17:10. Quare etiam claritas in eadem ratione hic maior obtinetur.

COROLL. I.

158. Per numerum igitur \mathcal{Q} distantiae focales sequenti modo exprimuntur:

$$p = 2a = \frac{2\theta}{\theta+1} \cdot a; \quad q = \frac{2\theta}{(\theta+1)^2} \cdot a;$$

$$r = 2\mathcal{Q} \cdot \frac{b}{m} \quad \text{et} \quad s = \frac{1}{2}\mathcal{Q} \cdot \frac{b}{m};$$

ita, vt sit proxime $q = p$ et exacte $s = \frac{1}{2}r$, tum vero lentium intervalla

$$I^{\text{sum}} = -\frac{2\theta}{\theta-1} \cdot (1 - \frac{1}{\theta}) a = \eta a \text{ ideoque}$$

$$P = \frac{2\theta}{2\theta+\eta(\theta-1)} \text{ adeoque } P < 1.$$

$$II^{\text{sum}} = \mathcal{Q} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{PQ} \right) a = \frac{2a}{P} - \frac{\theta b}{m}.$$

$$III^{\text{sum}} = \frac{1}{2}\mathcal{Q} \cdot \frac{b}{m} = 2s.$$

Coroll.

Coroll. 2.

159. Quoniam interuallum binarum lentium sibi proximarum conuenientissime ex earum distantia focali definitur, ponamus esse $a = \zeta p$ hinc definitur

$$P = \frac{(b+1)}{(b+1) + \zeta(b-1)}$$

quare cum sit S numerus valde magnus, fiet $P = \frac{1}{1+\zeta}$; quare si capiatur $\zeta = \frac{1}{10}$ fiet $P = \frac{1}{11}$ qui valor ad praxin satis videtur accommodatus, cum hoc interuallum adhuc exiguam mutationem permittat. Quod ad campum visionis attinet, spatii in obiecto conspici cui semidiameter erit

$$\zeta = \frac{a b}{m a + b}, \zeta = \frac{1}{m} \cdot \frac{a b}{a + b};$$

idem scilicet est, vti in problemate II^{do} cap. praecedentis atque etiam distantia oculi periude hic determinatur.

Scholion.

En. ergo iam insignem perfectionem eorum microscopiorum, quae in capite praecedente euoluimus, cum claritas hic inuenta iam notabiliter maior sit, quam ibi idque in ratione 12:7 et quia reuera claritas secundum rationem duplicatam sentitur; hic triplo maior est censenda. Quocirca in his microscopiis multiplicatio multo longius proferri poterit, quam in praecedentibus antequam obscuritas fiat intolerabilis. Hinc si velimus vt pro multiplicatione $m = 1000$

Tom. III.

B b

distan-

distantia focalis lentis ocularis non minor fiat, quam $\frac{1}{4}$ dig. oportebit assumere $9=47$, ita, vt sumto $9=50$ non sit metuendum, vt lente oculari nimis exigua opus habeamus. Hunc igitur casum in sequenti exemplo euoluisse operae pretium videtur.

Exemplum.

Statuamus igitur $9=50$ sumtoque $b=8$ dig. et, vt modo notauimus, $P=\frac{10}{11}$; pro data obiecti distantia $=a$ nanciscimur sequentes distantias focales

$$p=\frac{100}{11}a; q=\frac{170}{11}a; r=\frac{100}{3} \text{ dig. et } s=\frac{100}{23} \text{ dig.}$$

Lentiumque interualla

$$I^{\text{max}}=\frac{10}{13}a; II^{\text{dum}}=55a-\frac{100}{3} \text{ dig.}$$

$$\text{et } III^{\text{fium}}=\frac{1600}{13} \text{ dig.}$$

et distantia oculi

$$=\frac{100}{13}\left(1+\frac{1}{13}\right) \text{ dig.}$$

Quoniam porro est $A=\frac{10}{11}$ et $B=\frac{1}{11}$ ob $\lambda=1$ et $\lambda'=1$ constructio lentium duarum priorum, si quidem ex vitro communi conficiantur, ita se habebit:

I. Pro lente prima erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e-a(p-e)} = -1,7637 = -0,84062p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e+\frac{1}{B}(e-p)} = 1,7677 = 0,33248.p$$

II. Pro

II. Pro secunda lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \Theta(e - q)} = \frac{q}{0,111} = 4,0291. q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{e + \Theta(e - q)} = \frac{q}{1,111} = 0,6370. q$$

His notatis euoluamus valorem litterae Λ , qui erit $\Lambda = 0,221$; qui per $\mu = 0,9381$ multiplicatus dabit $\mu \Lambda = 0,2073$. qui ergo a supra assumpto $\frac{1}{2}$ vix differt; hinc ergo colligimus pro apertura lentis obiectivae

$$x = \frac{a}{k} \sqrt[3]{\frac{12}{m \cdot a}} = \frac{0,17099. a}{\sqrt[3]{m \cdot a}}$$

ex quo valore prodit mensura claritatis

$$= \frac{160}{m \cdot a} \cdot x = \frac{27,2584}{m \cdot \sqrt[3]{m \cdot a}}$$

denique pro campo visionis erit $\zeta = \frac{4a}{m \cdot a + 1}$ dig. ac si tandem in loco imaginis realis velimus diaphragma constituere, foraminis eius semidiameter debet esse

$$= A. B. C. \zeta = \frac{131,7}{m \cdot a + 1} \text{ dig.}$$

vnde conficitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum ex quatuor lentibus compositorum pro quavis multiplicatione.

160. Singulae hae lentes ex vitro communi, cuius refractio est $n = 1,55$ parentur et posita ob-

B b 2

iecti

iecti distantia = a , quam iterum = $\frac{1}{2}$ dig. assumi licebit, erit

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est
 $p = \frac{100}{11} a$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = -1,6482. a$$

$$\text{poster.} = 0,6520. a$$

cuius aperturæ semidiameter

$$x = \frac{0,17099}{\sqrt{m a}}. a$$

et distantia ad lentem secundam

$$= \frac{10}{19}. a = 0,2040. a.$$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis
 $q = \frac{11}{17}. a$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = 8,6906. a.$$

$$\text{poster.} = 1,3739. a.$$

cuius aperturæ semidiameter aliquanto maior, quam præcedentis.

et distantia ad lentem tertiam

$$= 55. a - \frac{100}{m} \text{ dig.}$$

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{100}{m} \text{ dig.}$$

erit radius faciei vtriusque = $\frac{100}{m}$ dig.

Aper-

Aperturæ semidiameter $= \frac{100}{m}$ dig.

et distantia ad lentem quartam

$$= \frac{1607}{sm} \text{ dig.} = \frac{511}{m} \text{ dig.}$$

IV. Pro lente quarta, cuius distantia focalis $= \frac{100}{m}$ dig.

erit radius vtriusque faciei $= \frac{201}{m}$ dig.

eius aperturæ semidiameter $= \frac{62}{m}$ dig.

et distantia ad oculum $= \frac{111}{m}$ dig.

V. Spatii in obiecto conspicui semidiameter erit

$$\zeta = \frac{66}{ms + 1} \text{ dig.}$$

et instrumenti longitudo $= 55,2040. a + \frac{267}{m}$ dig.

et mensura claritatis

$$= \frac{27,258}{m \sqrt{ma}}$$

vbi obseruandum est, vt supra §. . . . duas priores lentes pro omni multiplicatioe, quas vero posteriores pro qualibet obiecti distantia retineri posse, pro quibus eadem inferuiet tabula, quam ibi adiecimus.

Scholion.

161. Eaedem formulae, quas hic inuenimus, etiam ad telescopia transferri possunt, vbi cum sit $a = \infty$ et $b = a$, ne lentes in infinitum crescant, de-

B b 3

bet

bet esse $\vartheta = 0$, ita tamen, ut ϑa fiat quantitas finita, scilicet cum sit

$$p = \frac{1}{\vartheta + 1} \cdot a, \text{ erit } \vartheta a = 1$$

sicque reliquae distantiae focales erunt

$$q = \frac{p}{f}; \quad r = \frac{p}{m} \text{ et } s = \frac{p}{s \cdot m};$$

deinde lentium intervalla

$$\text{I}^{\text{num}} = (1 - \frac{1}{f}) p.$$

$$\text{II}^{\text{dum}} = \frac{p}{s \cdot f} - \frac{p}{s \cdot m};$$

$$\text{III}^{\text{rim}} = \frac{s \cdot p}{s \cdot m}.$$

Quod nunc ad litteram P attinet, formula supra data hic locum habebit

$$P = \frac{\vartheta + 1}{\vartheta + 1 + \zeta(1 - \vartheta)} \text{ quae hic dat } P = \frac{1}{1 - \zeta};$$

quia autem hic de Telescopiis agitur, sumi poterit $\zeta = \frac{1}{s}$, ita, ut sit $P = \frac{s}{s-1}$; cum vero erit distantia oculi

$$O = \frac{s(m+1)}{s \cdot m} = \frac{1}{s} (1 + \frac{1}{m})$$

ita, ut tota longitudo fiat

$$= p (1 - \frac{1}{s \cdot f} + \frac{1}{s \cdot m} + \frac{1}{s \cdot m \cdot 1})$$

ac porro semidiameter campi apparentis

$$\frac{\zeta}{s} = \Phi = \frac{1}{s} \cdot \frac{1}{m+1} = \frac{1}{m+1} \text{ min.}$$

Nunc etiam consideretur aequatio postrema ex semidiam-

diametro confusionis deducta, in qua membrum vinculis inclusum per 89 multiplicetur, factor vero communis per idem dividatur et habebitur

$$k = \frac{m x^2}{p^2} \left(1 + \frac{1}{p} - \frac{2}{p^2} + \frac{1}{m} (\lambda' - 6y) + \frac{17\lambda''}{m} \right)$$

vbi cum pro vitro communi sit $y = 0$, 2326 si statuatur $P = \frac{11}{2}$ et termini per m diuisi negligantur ob $\mu = 1$ proxime, fiet proxime

$$k = \frac{m x^2}{p^2} \cdot \frac{1}{2} \text{ vnde colligitur } p = k x \sqrt{\frac{1}{2} m}$$

vnde cum claritatis gradus y dari soleat vt sit $x = my$; tum vero assumatur $ky = 1$. siquidem statuatur $y = \frac{1}{10}$ dig et $k = 50$, vti supra est factum, habebitur

$$p = m \sqrt{\frac{1}{2} m} \text{ dig. siue } p = \frac{1}{2} m \sqrt{m}.$$

Cognito autem P erit $q = \frac{11}{2} p$. Summus autem hic $\lambda = 1$ et $\lambda' = 1$ et cum sit $\alpha = 0$ et $\beta = -1$ constructio harum lentium pro vitro communi, vbi $h = 1,55$, erit

I. Pro lente prima radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e} = 0,6145.p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{f} = 5,2438.p$$

II. Pro lente secunda autem erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e + (e - f)} = 1,321 = 0,3264.q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{f - (e - f)} = -1,321 = -0,8026.q$$

Hinc.

hinc ergo obtinetur sequens

Constructio Telescopii astronomici ex quatuor
lentibus compositi pro vitro communi

$$n = 1,55.$$

162. Singula momenta pro constructione pro
more recepto ita in ordinem rediguntur; scilicet pro-
posita multiplicatione m definiatur inde

$$p = \frac{1}{2} m \cdot \dot{V} m.$$

I. Pro prima lente, cuius distantia focalis $= p$ erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,6145 \cdot p \\ \text{poster.} = 5,2438 \cdot p \end{cases}$$

$$\text{eius aperturæ semidiameter} = \frac{m}{10} \text{ dig.}$$

et distantia ad lentem sequentem erit

$$= \frac{1}{11} \cdot p = 0,04 p.$$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis est
 $\frac{11}{12} \cdot p$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,3134 \cdot p \\ \text{poster.} = -0,7705 \cdot p. \end{cases}$$

apertura non definitur, dummodo sit maior præce-
dente et distantia ad lentem tertiam $= \frac{11}{12} p - \frac{p}{m}$.

III. Pro tertia lente, cuius distantia focalis est
 $r = \frac{p}{m}$ erit

radius

radius vtriusque faciei $= 1, 1. \frac{p}{m}$
 eius aperturæ semidiameter $= \frac{p}{m}$
 et distantia ad lentem quartam $= \frac{2p}{m}$.

IV. Pro quarta lente, cuius distantia focalis
 $= \frac{p}{m}$ erit

radius vtriusque faciei $= 1, 1. \frac{p}{m}$
 eius aperturæ semidiameter $= \frac{p}{m}$
 et distantia ad oculum $O = \frac{p}{m} (1 + \frac{1}{m})$.

V. Tota ergo longitudo erit

$$= p \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{m} + \frac{1}{6m^2} \right)$$

et semidiameter campi apparentis $\Phi = \frac{p}{m+1} \text{ min.}$

VI. Si in loco imaginis realis, quæ inter binas
 posteriores lentes medium interiacet, diaphragma sit
 constituendum, eius foraminis radius erit

$$= ABC. \zeta = \frac{p}{6(m+1)}.$$

Problema 2.

165. Iisdem quaternis lentibus retentis micro-
 scopium conficere, quod ad omnes multiplicationes
 producendas sit accommodatum.

Tom. III.

C c

Solutio

Solutio.

Sint harum lentium distantiae focales p, q, r , et s , quae uti ex problemate praecedente perspicitur, ita debent esse comparatae, ut sit primo $s = \frac{1}{2} r$; tum vero $q = \frac{11}{10} p$; deinde etiam recordandum est, ambas posteriores lentes utrinque esse debere aequae conuexas, de figura vero priorum mox videbimus. Formulas ergo supra inuentas considerando erit

$$1^{\circ}. \mathcal{Q} = \frac{mr}{sb}; \text{ vnde cum sit } p = \frac{2}{s-\frac{1}{2}} \cdot a$$

hinc colligemus

$$a = \frac{s-\frac{1}{2}}{sb} \cdot p = \frac{(mr+\frac{1}{2}b)}{smb} p;$$

quae ergo etiam a multiplicatione pendet, ita, ut pro qualibet multiplicatione distantiam obiecti variari oporteat;

2^o. lentium intervalla ita se habebunt:

$$\text{I}^{\text{um}} = \frac{1}{10} p.$$

$$\text{II}^{\text{um}} = \frac{11mr + 11b}{smb} \cdot p - \frac{1}{2} r.$$

$$\text{ob } P = \frac{10(mr+\frac{1}{2}b)}{11mr+11b} \text{ seu}$$

$$\text{II}^{\text{um}} \text{ intervallum} = \frac{11mrp}{smb} + \frac{2}{10} p - \frac{1}{2} r.$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2} r = \frac{1}{4} r.$$

atque distantia oculi

$$O = s \left(\frac{1}{2} + \frac{br}{(mr+\frac{1}{2}b)p} \right)$$

seu

feu O proxime $= \frac{1}{2} s$. sicque pro varia multiplicatione tantum secundum intervallum fiet mutabile.

Porro vero erit spatii conspicui semidiameter

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{(mr+1b)bp}{m(mr+1b)p+1mbr}$$

vnde si m sit numerus praemagnus, fiet $\zeta = \frac{b}{2m}$.

Vt nunc figuram duarum priorum lentium definiamus, pro quibus supra sumimus $\lambda = 1$ et $\lambda' = 1$; perpendere oportet litteras

$$\mathcal{A} = \frac{1mr}{mr+1b} \text{ et } \mathcal{B} = \frac{mr-1b}{mr+1b}.$$

Quia autem earum figura pro varia multiplicatione mutari non potest atque pro rei natura sufficit figuram tantum proxime definiuisse, consideremus m vt numerum praemagnum sumamusque $\mathcal{A} = 2$ et $\mathcal{B} = 1$. Possumus etiam superioribus valoribus vti, vbi erat $\mathcal{A} = 50$, quippe qui valor certe multiplicationi magnae respondet; facile enim intelligitur tum eandem figuram tam maioribus, quam minoribus multiplicationibus satis exacte conuenire; quare si vitrum commune adhibeamus habebitur

pro lente prima

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,8406.p \\ \text{poster.} = 0,3325.p \end{cases}$$

et pro lente secunda

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 4,0291.q \\ \text{poster.} = 0,6370.q \end{cases}$$

C c 2

Deni-

Denique pro apertura primæ lentis inuenimus eius semidiametrum

$$x = \frac{0,171 \cdot a}{\sqrt[3]{m \cdot a}}$$

indeque mensuram claritatis nacti sumus

$$= \frac{27,258}{m \sqrt[3]{m \cdot a}}$$

existente $a = \frac{m \cdot r + \frac{1}{2}b}{\frac{1}{2}m \cdot r}$. $p. = \frac{1}{2}p$ proxime.

Exemplum.

166. 1) Sumamus pro harum lentium distantis focalibus

$$p = 1. \text{ dig. } q = \frac{11}{10} \text{ dig. } r = 1. \text{ dig. et } s = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

quippe qui valores ad praxin maxime idonei videntur, ac si hæc lentes ex vitro communi parentur, earum figura ita determinetur vt sit

2) I. Pro lente prima radius faciei

$$\text{anter.} = -0,84. \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = 0,33. \text{ dig.}$$

II. Pro secunda lente radius faciei

$$\text{anter.} = 4,43 \text{ dig.}$$

$$\text{poster.} = 0,70 \text{ dig.}$$

III. Pro tertia lente

$$\text{radius faciei utriusque} = 1,1. \text{ dig.}$$

IV. Pro

IV. Pro quarta lente

radius faciei vtriusque $= \frac{11}{15}$ dig.

3) quibus lentibus paratis prima et secunda ad intervallum $= \frac{1}{15}$ dig. firmentur, tertia vero et quarta ad intervallum $= \frac{2}{15}$ dig. ita tamen, ut pro indole oculi quarta lens tantillum mutari possit; ambo autem paria eiusmodi tubis inferantur, qui pro lubitu ad maius minusve spatium diduci queant, quemadmodum multiplicatio postulat, siquidem intervallum inter secundam & tertiam lentem esse debet $(\frac{11}{15}m - \frac{1}{15})$ dig.

4) Simili modo etiam distantia obiecti aliquantum erit variabilis & pro qualibet multiplicatione esse debet

$$a = \frac{m + \frac{16}{15}}{\frac{1}{15}} \text{ dig.} = (\frac{1}{15} + \frac{1}{m}) \text{ dig.}$$

Deinde vero locus oculi ut constans spectari potest, ita, ut sit eius distantia $O = \frac{1}{15}$ dig.

5) Tertiae et quartae lenti tanta datur apertura, quantae sunt capaces.

6) Primae autem lentis apertura maxime a multiplicatione pendet, cum sit eius semidiameter

$$x = \frac{0,085}{\sqrt{\frac{1}{15}m}};$$

vnde mensura claritatis prodit

$$\frac{27,26}{m \sqrt{\frac{1}{15}m}}$$

Cc 3

7) Cir-

7) Circa hoc microscopium haud abs re fore arbitror, si pro aliquot praecipuis multiplicationibus valores momentorum variabilium, quae sunt 1°. distantia obiecti $= a$; 2°. intervallum lentium secundae et tertiae, quod indicemus littera L . 3°. Semidiameter aperturae primae lentis x et 4°. mensura claritatis $= 20.y$, adiunxerimus; quem in finem sequens tabella est adiecta:

<i>m.</i>	<i>a.</i>	<i>L.</i>	<i>x.</i>	<i>claritas.</i>
50	0,668	1,668	0,0291	0,1862
100	0,580	3,387	0,0231	0,0739
200	0,540	6,825	0,0183	0,0293
300	0,527	10,362	0,0160	0,0170
400	0,520	13,700	0,0145	0,0116
500	0,516	17,137	0,0135	0,0086
600	0,513	20,575	0,0127	0,0067
700	0,511	24,012	0,0120	0,0056
800	0,510	27,450	0,0115	0,0046
900	0,509	30,887	0,0110	0,0037
1000	0,508	34,325	0,0085	0,0027

Problema 3.

167. Loco lentis obiectivae eiusmodi tres lentes convexas proxime sibi iunctas substituere, ut binis reliquis lentibus secundum praecepta in capite superiore data constitutis maior claritatis gradus obtineatur.

Solutio.

Solutio.

Cam hic quinque lentes sint considerandae et imago realis in quartum seu vltimum interuallum incidat, litterae P, Q, R erunt positivae, sequens vero S ponatur $= -k$ ita, vt sit PQR $k = \frac{a}{b}$. Hinc distantiae focales singularum lentium ita exprimentur

$$p = Aa; q = -\frac{ABa}{P}; r = \frac{A \cdot B \cdot C \cdot a}{PQ};$$

$$s = -\frac{ABC \cdot D \cdot a}{PQR} \text{ et } t = -ABCD \cdot \frac{b}{m}.$$

Interualla vero lentium ita se habebunt:

$$\text{I. et II.} = Aa(x - \frac{1}{P});$$

$$\text{II. et III.} = -\frac{AB}{P} \cdot a(x - \frac{1}{Q});$$

$$\text{III. et IV.} = \frac{ABC}{PQ} \cdot a(x - \frac{1}{R});$$

$$\text{IV. et V.} = -\frac{ABCD \cdot a}{PQR}(x + \frac{1}{k});$$

quorum cum duo priora sint valde parua, litterae P et Q quam minime ab vnitatem recedere debent; quamobrem in expressione campi litterae q et r pro nihilo erunt habendae; posteriores vero s et t vnitati aequales sumuntur, siquidem binae postremae lentes vtrinque fiant aequae conuexae. Hinc ergo spatii in obiecto conspicui fiet semidiameter $\xi = \frac{ab}{mc+b}$; ξ ; at vero littera $M = \frac{ab}{ma+b}$, ex qua distantia oculi fit

$$O = \frac{t}{ka} \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{k} t (1 + \frac{b}{ma}) \text{ seu proxime } = \frac{1}{k} t.$$

Aequa-

Aequationum porro fundamentalium prima et secunda omitti possunt, quia ob litteras P et Q proxime $= 1$, litterae q et r sponte fiunt minimae; tertia vero dabit

$$-D\delta = (PQR - 1)M = -D = \frac{1(ma - bk)}{k(ma + b)},$$

unde pro maioribus multiplicationibus fit $D = -\frac{1}{k}$; ex aequatione autem pro margine colorato, quae hoc casu erit, $\frac{1}{PQR} - \frac{1}{PQRk} = 0$ colligimus, ut ante, $k = 1$ ita, ut sit $D = -2$; hincque $D = -1$; quibus inventis distantiae focales erunt

$$p = Aa; q = -\frac{AB}{P}a; r = \frac{ABE}{PQ}a;$$

$$s = +2ABC \cdot \frac{b}{m} \text{ et } t = +\frac{1}{2}ABC \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{2}s.$$

unde sequitur

$$A > 0; AB < 0; ABE > 0 \text{ et } ABC > 0;$$

et intervalla lentium

$$\text{I.} = Aa \left(1 - \frac{1}{P}\right);$$

$$\text{II.} = -\frac{AB}{P}a \left(1 - \frac{1}{Q}\right);$$

$$\text{III.} = \frac{ABE}{PQ}a \left(1 - \frac{1}{k}\right);$$

$$\text{IV.} = \frac{1}{2}ABC \cdot \frac{b}{m} = 2s.$$

Denique pro apertura primae lentis seu littera x definienda habetur ista aequatio:

$$f' =$$

$$\lambda^2 = \frac{\mu m x^2}{a^2 b} \left\{ \begin{aligned} & \frac{\lambda}{g^2} + \frac{v}{A^2 B} - \frac{v}{A^2 P} \left(\frac{\lambda'}{g^2} + \frac{v}{B^2 g} \right) \\ & + \frac{v}{A^2 B^2 P Q} \left(\frac{\lambda''}{g^2} + \frac{v}{C^2 g} \right) \\ & + \frac{b}{A^2 B^2 C^2 m a} (\lambda''' - 6 v) \\ & + \frac{27. b. \lambda''''}{2 A^2 B^2 C^2 m a} \end{aligned} \right.$$

in qua expressiōe numeri λ''' et λ'''' inde dantur, quod hae lentes debent esse vtrique aeque conuexae; priores vero λ , λ' et λ'' habent coefficientes positivos quia $A B < 0$, quum ex hypothesi omnes lentes sunt conuexae. Quare cum totum negotium nunc eo redeat, vt huic expressiōi valor minimus concilietur, primo his litteris λ , λ' , λ'' tribuatur valor minimus, qui est vnitas; deinde vero litterae $A B C$ ita definiri debent, vt haec expressio minimum adipiscatur valorem; quem in finem ante omnia notari conuenit, ne binae vltimae lentes pro maioribus multiplicationibus nimis fiant exiguae, quantitatem $A B C$ semper certum limitem superare debere; quare cum ea positua esse debeat, statuamus $A B C = 9$, ita, vt 9. tanquam numerus datus spectari possit; ex quo bina vltima membra per se determinantur; restant igitur tantum tria membra priora, quibus quomodo minimus valor induci queat est inuestigandum, vbi quidem pro litteris P et Q vnitatem scribere licebit. Cum autem iam supra huiusmodi inuestigationes saepius expediuerimus, inde concludere possumus, a scopo nos minime esse aberraturos, si has tres formulas \mathfrak{A} , $-A B$,

Tom. III.

D d

et

et $A B C$ inter se reddamus aequales, ita, vt distantiae focales p, q, r eatenus tantum a ratione aequalitatis recedant, quatenus litterae P et Q ab unitate discrepant. Aequalitas autem primae et secundae harum expressionum dat

$$B = -\frac{q}{A} = A - 1 \text{ seu } B = -\frac{1}{A+1};$$

vnde fit

$$B = \frac{q}{1-q} = -\frac{1}{1+A}.$$

Aequalitas autem secundae et tertiae dabit

$$C = -\frac{p}{B} = B - 1 = -\frac{1}{B+1};$$

quamobrem habebimus

$$C = A - 2 = -\frac{A-1}{A+1}; \text{ hincque } C = -\frac{A-1}{1+A+1};$$

at vero debet esse $A B C = 9$; vnde omnes hae litterae per 9 sequenti modo exprimentur

$$A = \frac{9p}{1-p}; B = -\frac{(1-p)}{1-p} \text{ et } C = -\frac{(1-p)}{1};$$

atque hinc porro

$$A = \frac{9p}{1-p}; B = -\frac{(1-p)}{1-p} \text{ et } C = -\frac{(1-p)}{1};$$

quibus valoribus adhibitis aequatio nostra vltima induet hanc formam:

$$\left\{ \begin{aligned} & \frac{(1-p)^2}{1-p} + \frac{p(1-p)(1-p)}{1-p} \\ & + \frac{(1-p)^2}{1-p} \left(1 - \frac{p(1-p)(1-p)}{(1-p)} \right) \\ & + \frac{(1-p)^2}{1-p} \left(1 - \frac{p(1-p)(1-p)}{(1-p)} \right) \\ & + \frac{p}{1-p} (\lambda'' - 6 \nu) + \frac{p, h, \lambda'''}{1-p, m} \end{aligned} \right\}$$

Statua-

Statuamus nunc breuitatis gratia expressionem vniculis inclusam =

$$\Lambda = \frac{(1+\theta)^2}{27\theta^2} \left(1 + \frac{1}{P} + \frac{1}{PQ} \right) - \frac{\sqrt{(1+\theta)} (3\theta(2\theta-1) + \frac{(1-\theta)(1-\theta)}{P} + \frac{2(1-\theta)}{PQ})}{27\theta^2} + \frac{b}{27^2 m a} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{27ab\lambda'''^2}{27^2 m a^2}$$

quae formula si θ fuerit numerus praemagnus et litterae P et Q unitati aequales reputentur, praebet $\Lambda = \frac{2-1}{27}$ qui valor utique multo minor est, quam si lens obiectiua esset vel simplex vel etiam duplicata; vnde etiam x maiorem valorum sortietur, qui erit

$$x = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{a^2 b}{\mu m a}}$$

et dabit semidiametrum aperturæ lentis obiectiuae, dummodo is non fuerit maior, quam figura lentis permittit. Inuenio autem x erit $y \frac{b}{ma}$, et mensura claritatis = $\frac{20b}{ma}$, x .

COROLL. I.

168. Hae formulae aequae patent ad telescopia atque ad microscopia, hoc tantum discrimine intercedente, quod pro telescopiis, ubi $a = \infty$ et $h = a$, sit θ infinite paruum; pro microscopiis autem θ fiat numerus praemagnus.

D d 2

Coroll.

Coroll. 2.

169. Pro microscopiis igitur erit proxime

$$\mathfrak{A} = 3; A = -\frac{1}{2}; \mathfrak{B} = 2; B = -2;$$

$$C = 1, \text{ et } C = \infty;$$

seu numerus praemagnus; tum vero

$$A = \frac{1}{27} \left(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{27} \right) - \frac{1}{27} \left(6 + \frac{1}{2} \right).$$

Coroll. 3.

170. At si numeri huius praemagni 9 rationem quoque habere velimus, habebimus adhuc propius

$$\mathfrak{A} = 3 - \frac{1}{9}; A = -\frac{1}{2} - \frac{1}{27};$$

$$\mathfrak{B} = 2 - \frac{1}{9}; B = -2 - \frac{1}{9};$$

$$C = 1 - \frac{1}{9}; C = \frac{1}{2} - 1;$$

tum vero etiam adcuratius erit

$$A = \frac{1}{27} \left(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{27} \right) + \frac{1}{27} \left(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{27} \right) - \frac{1}{27} \left(6 + \frac{1}{2} \right) - \frac{1}{27} \left(1 - \frac{1}{2} - \frac{1}{27} \right).$$

Coroll. 4.

171. Quod nunc ad intervalla lentium priorum attinet, si sumamus vtrumque eorum esse debere $= \zeta p = \zeta \mathfrak{A} a$ valoribus prioribus proxime veris adhibendis reperiemus

$$P =$$

$P = \frac{1}{1+\frac{1}{2}\zeta}$ et $Q = \frac{1}{1+P\zeta} = \frac{2+\frac{1}{2}\zeta}{1+\frac{1}{2}\zeta}$;
vnde si statuamus

$$\zeta = \frac{1}{10}, \text{ erit } P = \frac{2}{11} \text{ et } Q = \frac{11}{12};$$

hincque

$$PQ = \frac{10}{12} \text{ et } \Lambda = \frac{7}{11} - \frac{10}{12} + \frac{7}{11} + \frac{7}{11}.$$

COROLL. 5.

172. Cum autem valor ν a ratione vitri pendeat, notetur pro vitro coronario, quo est $n = 1,53$ esse propemodum $\nu = \frac{1}{4}$ et pro vitro chrystallino, quo $n = 1,58$, esse $\nu = \frac{1}{4}$ hinc ergo colligitur pro vitro coronario fore

$$\Lambda = \frac{11}{110} + \frac{10}{110}.$$

Pro vitro autem chrystallino erit

$$\Lambda = \frac{7}{11} + \frac{11}{11};$$

ex quo perspicitur, plurimum praestare, si tres priores lentes ex vitro chrystallino parentur.

Scholion.

173. Quod nunc ad lentium constructionem attinet, quia pro tribus prioribus numeri λ , λ' et λ'' unitati aequales sunt positi, ut scilicet singulae minimam confusionem producant, sufficet litteris A, B, C valores proximos tribuisse, ita, ut tuto capere liceat $A = 3$, $B = 2$ et $C = 1$; vnde secundum praecepta

D d 3

gene-

generalia singulae hae lentes pro distantis focalibus datis p , q , r construi poterunt, vbi notasse iuuabit, esse

$$q = \frac{p}{2} = \frac{1}{2}p \text{ et } r = \frac{p}{\frac{1}{2}} = \frac{1}{2}p;$$

licebit enim nunc distantiam focalem p tanquam cognitam spectare ex eaque distantiam obiecti definire, quae erit

$$a = \frac{1}{\frac{1}{2}} \cdot p = \frac{1}{2}p (1 + \frac{1}{2})$$

tum vero littera \mathcal{D} commodissime definitur ex lente quarta, cuius distantia focalis s si itidem vt cognita spectetur, erit $\mathcal{D} = \frac{m}{s}$; ita, vt nunc habeatur

$$a = \frac{1}{2}p (1 + \frac{s}{m}).$$

Tum vero erit $s = \frac{1}{2}s$ et interuallum vltimum $= \frac{1}{2}s$, dum duo priora interualla sunt per hypothefin $= \frac{1}{10}p$. Tertium vero interuallum maxime a multiplicatione pendebit erit enim id

$$\begin{aligned} &= \mathcal{D} a (\frac{1}{10} - \frac{s}{m}) = \frac{1}{10} \frac{m}{s} a - \frac{1}{10} s \\ &= \frac{1}{10} \frac{m}{s} \cdot \frac{1}{2}p + \frac{1}{10}p - \frac{1}{10}s, \end{aligned}$$

ex quo patet, quo maior multiplicatio desideretur, eo magis instrumentum elongari debere; tum vera etiam apertura primae lentis inprimis a multiplicatione pendet; ex formula enim supra inuenta cum sit proxime

$$\mu = s, a = \frac{1}{2}p \text{ et } \Lambda = \frac{1}{10},$$

pro

pro vitro chryſtallino, ſi vt ſupra fecimus ſumamus
 $k = 20$, obtinebimus

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{12p^2}{7m}} \text{ dig.} = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{111.0^2}{7m}} \text{ dig.}$$

quare ſi vt ſupra diſtantiā obiecti circiter dimidiū
 digiti ſtatuamus vt ſit $p = \frac{1}{2}$ dig. fiet

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{111}{21m}} \text{ dig.}$$

$$= \frac{0,1689}{\sqrt[3]{m}} \text{ dig.}$$

Porro autem pro claritate erit

$$y = \frac{1}{10m} \sqrt[3]{\frac{111}{7ma}}$$

et menſura claritatis

$$= \frac{16}{m} \sqrt[3]{\frac{111}{7ma}} \text{ et caſu } a = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

$$\text{erit ea} = \frac{54,048}{m \sqrt[3]{m}}.$$

Ex his igitur ſtatim poterimus eiꝰmodi microſco-
 pium conficere, quod retentis iſdem lentibus ad om-
 nes multiplicationes producendas ſit accommodatū;
 utamur autem, vt haecenus, vitro comuni, pro quo
 eſt $n = 1,55$, ita, vt valorem ipſius x aliquantillum
 imminui conueniat, vti cuique lubuerit, ac tum pre-
 leate prima, cuius diſtantiā focalis $= p$ et $\mathcal{A} = 3$,

erit

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - 1(\sigma - p)} = -\frac{1}{1,1667} = -0,3728.p$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{p + 1(\sigma - p)} = \frac{1}{1,3333} = 0,2222.p$$

quae ergo aperturam admittit, cuius semidiameter erit circiter $x = 0,055.p = \frac{1}{18}.p$.

Pro secunda autem lente, cuius distantia focalis

$$q = \frac{2}{3}.p \text{ erit radius faciei (ob } \mathfrak{B} = 2)$$

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - 1(\sigma - q)} = -\frac{1}{1,3125} = -0,8026.q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{q + 1(\sigma - q)} = \frac{1}{1,3444} = 0,3264.q$$

Pro lente autem tertia, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{11}{16}.p \text{ erit radius faciei}$$

$$\text{anter.} = \frac{r}{\frac{r}{p}} = 5,2438.r$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{\sigma} = 0,6145.r$$

Videtur autem hic commode sumi posse $p = 1 \frac{1}{2}$ dig. ut fiat circiter $a = \frac{1}{2}$ dig. tum vero $s = 1$ dig. ut fiat $t = \frac{1}{2}$ dig. unde orietur sequens

Constructio microscopii ex quinque lentibus compositi ad omnes multiplicationes idonei.

174. Si omnes lentes ex vitro communi pro quo est $n = 1,55$ parentur, habebitur

I. Pro lente prima, cuius distantia focalis est $p = 1 \frac{1}{2}$ dig.

radius

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,5592. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 0,3333. \text{ dig.} \end{cases}$$

cuius semidiameter aperturæ posset esse $x = 0,0833. \text{ dig.}$
 verum ob multiplicationem datam $= m$ sumi conueniet

$$x = \frac{0,15}{\frac{1}{4}m} \text{ dig.}$$

et distantia ad lentem secundam $= 0,15 \text{ dig.}$

II. Pro lente secunda, cuius distantia focalis est
 $q = \frac{1}{15} \text{ dig.}$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,4447. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 0,5875. \text{ dig.} \end{cases}$$

apertura modo maior sit præcedente distantia ad lentem tertiam $= 0,15 \text{ dig.}$

III. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est
 $r = \frac{1}{10} \text{ dig.}$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 10,2255. \text{ dig.} \\ \text{poster.} = 1,1983. \text{ dig.} \end{cases}$$

de apertura idem tenendum, quod ante et distantia ad lentem quartam erit

$$= \left(\frac{11,77}{100} + \frac{1}{10} \right) \text{ dig.}$$

IV. Pro quarta lente, cuius distantia focalis est
 $s = 1 \text{ dig.}$ capiatur

radius vtriusque faciei $= 1,1 \text{ dig.}$

Tom. III.

E c

aper-

aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2}$ dig.
 et distantia ad lentem quintam
 $= \frac{1}{2}$ dig. $= 0,67$ dig.

V. Pro quinta lente, cuius distantia focalis $= \frac{1}{2}$ dig. capiatur

radius vtriusque faciei $= 0,37$ dig.
 eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{12}$ dig.
 et distantia oculi $= \frac{1}{2}$ dig. $= 0,17$ dig.

VI. Semidiameter spatii in obiecto conspicui erit $\zeta = \frac{1}{2} \frac{ab}{ma+b}$ existente distantia obiecti

$$a = \frac{1}{2} p \left(1 + \frac{2b}{m^2} \right) = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{2}{m} \right) \text{ dig.}$$

VII. Cum sit semidiameter aperturæ lentis obiectiuæ

$$x = \frac{0,15}{\frac{1}{2}m} \text{ dig.}$$

fiet hinc

$$y = \frac{bx}{ma} = \frac{2,40}{m \cdot \frac{1}{2}m}$$

et mensura claritatis

$$= \frac{48}{m \cdot \frac{1}{2}m};$$

ita, ut si fuerit $m = 512$, mensura claritatis futura sit $= \frac{1}{512} = \frac{1}{2^9}$, quæ adhuc 34 vicibus maior est, quam claritas Lunæ plenæ.

VIII.

VIII. Subiungamus adhuc tabellam, in qua pro præcipuis multiplicationibus m exhibeantur

1°. distantia obiecti a lente obiectiua

$$a = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{1}{m} \right) \text{ dig.}$$

2°. intervallum lentium tertiæ et quartæ, quod fit

$$= l = \left(\frac{1}{155} + \frac{1}{15} \right) \text{ dig.}$$

3°. semidiameter aperturæ lentis obiectiuae

$$x = \frac{0,15}{\sqrt{m}} \text{ et}$$

$$4°. \text{claritas} = \frac{48}{m \sqrt{m}}.$$

$m.$	$a.$	$l.$	$x.$	claritas.
50	0,580	2,181	0,041	0,262
100	0,540	4,212	0,033	0,106
200	0,520	8,274	0,026	0,044
300	0,513	12,236	0,022	0,023
400	0,510	16,395	0,020	0,016
500	0,508	20,460	0,019	0,012
600	0,507	24,522	0,018	0,009
700	0,506	28,584	0,017	0,008
800	0,505	32,646	0,016	0,006
900	0,504	36,708	0,016	0,005
1000	0,504	40,770	0,015	0,005

Scholion.

175. Cum formulae nostrae inuentae aequae ad telestropia, ac microstropia pateant, dum illo casu ponitur $\mathcal{S} = 0$ hoc vero $\mathcal{S} =$ numero praemagno, operae pretium videtur accuratius inuestigare, cuiusmodi instrumenta sint proposita, et ad quemnam usum futura sint accommodata, si litterae \mathcal{S} valor mediocri veluti 1 vel 2 tribuatur; hunc in finem sumamus $\mathcal{S} = 2$, ut sit

$$s = \frac{1}{m} \text{ et } t = \frac{1}{sm} \text{ hincque } m = \frac{1}{s}$$

cum vero sequentes habebuntur valores:

$$\mathcal{A} = 2; \mathcal{B} = 1; \mathcal{C} = 0.$$

ideoque

$$A = -2; B = \infty \text{ et } C = 0.$$

ita, tamen ut sit

$$BC = -1 \text{ et } B\mathcal{C} = -1.$$

ex quibus valoribus distantiae focales lentium priorum erunt

$$p = 2a; q = \frac{1}{f}; r = \frac{1}{fQ};$$

et intervalla

$$I^{lum} = -2a(x - \frac{1}{f})$$

$$II^{lum} = \infty(x - \frac{1}{Q})$$

$$III^{lum} = \frac{1}{fQ}(x - \frac{1}{h}) = 2a(\frac{x}{fQ} - \frac{b}{m_0}) \text{ et}$$

$$IV^{lum} = \frac{1}{sm}$$

manen-

manente distantia oculi $O = \frac{1}{2} r$. Vt iam fiat primum intervallum $= \frac{1}{10} p$, fumi debet $P = \frac{1}{10}$ at Q semper debet esse $= r$, quantumvis secundum intervallum accipiat; conveniet autem primo aequale fumi, ita, vt sit $q = \frac{1}{10} a$ et $r = \frac{1}{10} a$ tertiumque intervallum $= 2 a (\frac{1}{10} - \frac{b}{ma})$ deinde vt ante erit

$$\zeta = 1 - \frac{ab}{ma + b} r$$

Verum nunc obtinebimus

$$\Lambda = \frac{1}{2} - \frac{r}{2} + \frac{b}{4am} (\lambda'' - \sigma, \nu) + \frac{r, b, \lambda''}{4am}$$

Qui valor pro casu $\nu = \frac{1}{2}$ foret $\Lambda = \frac{1}{2}$ at pro casu $\nu = \frac{1}{4}$ foret $\Lambda = \frac{1}{10}$ seu utroque casu proxime $\Lambda = \frac{1}{2}$ hinc ergo colligimus

$$x = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{10^2 b}{\mu m}}$$

$$x = \frac{1}{10} \sqrt{\frac{10^2 b}{m}}$$

indeque porro

$$y = \frac{b}{10m} \sqrt{\frac{10^2 b}{ma}} \text{ et mensura claritatis} = b \sqrt{\frac{10^2 b}{ma}}$$

His notatis, quae ad instrumenti constructionem pertinent, sequeantia obseruentur

1^o. Si caperetur $s = 2$ dig. foret $m = 4 b$ dig. seu $\frac{b}{m} = \frac{1}{4}$ dig. quem valorem ita interpretari oportet, quod instrumentum nobis obiecta m vicibus maiora repraesentet, quam si ea in distantia b spectaremus vade patet, obiecta nobis in eadem magnitudine res-

E c 3

prae-

praesentari, quam si ea nudis oculis spectaremus in distantia $= \frac{b}{m}$, ex quo perspicuum est, instrumentum, de quo hic agitur, nobis obiecta eadem magnitudine esse repraesentaturum, quam si ea cerneremus in distantia $= \frac{1}{2}$ dig. sublata scilicet summa confusione, qua obiecta tam vicina nos adficerent.

2°. Si distantiam focalem s maiorem vel minorem vno digito assumeremus, multiplicatio etiam fieret vel minor vel maior; praxis autem maiorem valorem pro s vix admittit, propterea quod $s = \frac{1}{2} s$; minorem vero multiplicationem nemo magnopere desiderabit; unde iste valor $s = 1$ dig. nostro scopo maxime accommodatus videtur.

3°. Huiusmodi ergo instrumentum tum usum praestare poterit, quando obiecta ita spectare optamus, quasi ea in distantia $= \frac{1}{2}$ dig. intueremur, vel, quod eodem redit, 32 vicibus maiora, quam si ea in distantia octo digitorum aspiceremus, sicque hoc instrumentum idem praestabit, quod microscopium tri-
cies et bis multiplicans.

4°. Quia autem in microscopiis distantia obiecti admodum parua sumi solet, hoc instrumentum tum potissimum vsurpari poterit, quando ad obiecta non pro lubitu appropinquare licet, quamobrem, si distantia obiecti a aliquanto maior fuerit, quam in micro-

microscopiis admitti solet, videamus, quomodo nostrum instrumentum tum futurum sit comparatum; statuamus igitur praeterea $a = 1$. ped. $= 12$. dig. manente $s = 1$ dig. et distantiae focales lentium hoc modo determinabuntur

$$p = 24. \text{ dig. } q = 26, 4 \text{ dig.}$$

$$r = 26, 4 \text{ dig. } e = 1 \text{ dig. et } z = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

Deinde vero intervalla

$$I^{\text{um}} = 2, 4 \text{ dig.; } II^{\text{um}} = 2, 4 \text{ dig.}$$

$$III^{\text{um}} = 25, 9 \text{ dig. } IV^{\text{um}} = 0, 67 \text{ dig.}$$

Aperturae vero primae lentis semidiameter nunc erit

$$x = \frac{1}{10} \sqrt[3]{\frac{1000}{100}} \text{ dig. } = \frac{1}{10} \sqrt[3]{100} = 0, 237 \text{ dig.}$$

hincque mensura claritatis $= 0, 128$ sicque ipsa claritas 65 vicibus minor erit, quam si idem obiectum nudis oculis aspicimus, quae sola circumstantia huiusmodi instrumenta ab usu practico excluderet, nisi longitudo eorum iam satis esset incommoda, quin etiam si propius ad obiecta accedere liceat, nihil impedit, quominus microscopio ordinario utamur, praecipue si tam exigua multiplicatione contenti esse velimus; idem adeo praestaret microscopium simplex distantiae focalis $= \frac{1}{2} \text{ dig.}$

Scho-

: Scholion.

176. Easdem igitur nostras formulas nunc etiam ad telescopia adplicemus ubi est $a = \infty$ et sumitur $b = a$; tum igitur capi oportet $\mathcal{S} = 0$, ita tamen, ut $\mathcal{S}a$ fiat quantitas finita, cum igitur sit

$$p = \frac{1}{1+t} \cdot a = 3 \mathcal{S} a$$

ita, ut sit $\mathcal{S} a = \frac{1}{3} p$. unde erit porro

$$q = \frac{p}{f} \text{ et } r = \frac{p}{fQ}, \text{ at } s = \frac{2p}{3m} \text{ et } t = \frac{2p}{3m};$$

tum vero intervalla lentium

$$\text{I}^{\text{um}} = p \left(1 - \frac{1}{f} \right);$$

$$\text{II}^{\text{um}} = \frac{p}{f} \left(1 - \frac{1}{Q} \right);$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{1}{3} \left(\frac{1}{fQ} - \frac{1}{m} \right);$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = \frac{2p}{3m};$$

pro loco oculi manente $O = \frac{1}{3} t \left(1 + \frac{1}{m} \right)$. Faciamus nunc, duo priora intervalla inter se aequalia, et quia lentes obiectivae iam sunt multo maiores statuamus utrumque $= \frac{1}{3} p$, et reperietur

$$P = \frac{11}{12} \text{ et } Q = \frac{11}{12}; \text{ hincque } PQ = \frac{11}{12};$$

unde superiores valores erunt

$$q = \frac{11}{12} \cdot p \text{ et } r = \frac{11}{12} \cdot p;$$

tertiumque intervallum

$$= \frac{1}{3} p \left(\frac{11}{12} - \frac{1}{m} \right) = \frac{11}{12} p - \frac{p}{3m}.$$

Pro

Pro campo porro apparente fiet eius semidiameter

$$\Phi = \frac{\xi}{a} = \frac{a}{m+1} \cdot \xi = \frac{1}{4} \cdot \frac{a}{m+1} = \frac{1712}{m+1} \text{ min.}$$

Denique aequatio pro distinctione visionis erit

$$\frac{\mu m x^2}{p^2} \left(\frac{71}{4} - \frac{36}{4} v + \frac{27}{8m} (\lambda''' - 6v) + \frac{720 \lambda''' m}{8m} \right) = k.$$

Hic iam proponi solet gradus claritatis, quo obiecta repraesententur, qui sit $y = \frac{1}{13}$ dig. sumique debet $x = my = \frac{m}{13}$ dig. et capiatur etiam ut in libro superiore $k = 50$ quibus positis reperietur

$$p = m \sqrt[3]{\mu m \left(\frac{71}{4} - \frac{36}{4} v + \frac{27}{8m} (\lambda''' - 6v) + \frac{720 \lambda''' m}{8m} \right)}$$

vbi si vitro communi utamur, erit $\mu = 0,9381$ et $v = 0,2326$ at vero iam sumimus $\lambda = \lambda' = \lambda'' = 1$, et quia binae postremae lentes debent esse utrinque aequae conuexae, esse oportet $\lambda''' = 1,6298$ et $\lambda''' = 1 + 0,6298 \cdot (1 - 2D) = 16,745$. ex quibus valoribus colligimus

$$p = m \sqrt[3]{(1,0931 \cdot m + 188) \text{ dig.}}$$

Problema 4.

177. Loco lentis obiectivae eiusmodi quatuor lentes conuexas proxime sibi iunctas substituere, ut binis reliquis lentibus secundum praecepta superiora constitutis maior claritatis gradus obtineatur.

Solutio.

Cum hic sex habeantur lentes ideoque quinque intervalla totidem quoque litterae P, Q, R, S, T in
Tom. III. F f calcu-

calculus sunt introducendae; quarum tres priores P, Q et R unitati proxime sunt aequales, quia quatuor priores lentes sibi proxime iunctae ponuntur; vltima vero T debet esse negativa siue $T = -k$, quia imago realis in vltimum intervallum incidit sicque habebitur $PQRSk = \frac{m^2}{b}$; deinde distantiae focales lentium nunc ita exprimentur

$$p = Aa; q = -\frac{A^2 a}{P};$$

$$r = \frac{ABEa}{PQ}; s = -\frac{ABCD \cdot a}{PQR};$$

$$t = \frac{ABCD \cdot E a}{PQRS} \text{ et } u = ABCDE \cdot \frac{b}{m}.$$

Intervalla vero lentium ita se habent:

$$I^{um} = Aa(1 - \frac{1}{P});$$

$$II^{da} = -ABa(\frac{1}{P} - \frac{1}{PQ});$$

$$III^{ta} = ABCa(\frac{1}{PQ} - \frac{1}{PQR});$$

$$IV^{ta} = -ABCD \cdot a(\frac{1}{PQR} - \frac{1}{PQRS});$$

$$V^{ta} = ABCDE \cdot a(\frac{1}{PQRS} + \frac{b}{m^2}).$$

Distantia vero oculi erit, vt ante,

$$O = \frac{1}{2}u(1 + \frac{b}{m^2 a});$$

perinde ac spatii conspiciui semidiameter

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{a^2 b}{m^2 a + b^2}.$$

Ob hunc ipsum vero campum, vt tantus euadat, oportet esse $E = -2$ hincque $E = -\frac{2}{1}$. Postea autem

vt

vt margo coloratus euanescat, debet esse $k = 1$. ita ;
vt sit $PQRS = \frac{m^2}{2}$. Denique vt confusio ab aper-
tura lentium oriunda prodeat minima, ex superiori-
bus colligere licet, hoc fieri, si istae expressiones
quatuor

$$\mathfrak{A}; -A\mathfrak{B}; A\mathfrak{C}; -ABCD;$$

inter se aequales reddantur; vnde colligimus has de-
terminationes:

$$1^{\circ}. \mathfrak{B} = -\frac{\mathfrak{A}}{\lambda} = \mathfrak{A} - 1.$$

$$2^{\circ}. \mathfrak{C} = -\frac{\mathfrak{B}}{\beta} = \mathfrak{B} - 1 = \mathfrak{A} - 2.$$

$$3^{\circ}. \mathfrak{D} = -\frac{\mathfrak{C}}{\epsilon} = \mathfrak{C} - 1 = \mathfrak{A} - 3.$$

Deinde vero ponatur $-ABCD = \mathfrak{G}$, vt fiat quin-
tae lentis distantia focalis

$$t = +2\mathfrak{G} \cdot \frac{b}{m}, \text{ sextaeque}$$

$$u = \frac{1}{2}\mathfrak{G} \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{2}t \text{ et}$$

intervallum quintum $= \frac{1}{2}t = 2u$.

Iam in hac aequatione assumpta $ABCD = -\mathfrak{G}$ loco
litterarum A, B, C, D introducantur litterae germa-
nicae respondentes, eritque

$$\frac{a}{1-a} \cdot \frac{b}{1-b} \cdot \frac{c}{1-c} \cdot \frac{d}{1-d} = -\mathfrak{G} \text{ siue}$$

$$\mathfrak{G} = \frac{a}{1-a} = \frac{b}{1-b};$$

vnde per \mathfrak{G} istae litterae hoc modo definientur:

$$\mathfrak{A} = \frac{1}{1+\frac{1}{\mathfrak{G}}}; \mathfrak{B} = \frac{1}{1+\frac{1}{\mathfrak{G}}}; \mathfrak{C} = \frac{1}{1+\frac{1}{\mathfrak{G}}} \text{ et } \mathfrak{D} = \frac{1}{1+\frac{1}{\mathfrak{G}}};$$

F f 2

A =

$$A = -\frac{\delta\theta}{\delta\theta-1}; B = -\frac{(1\theta-1)}{\delta\theta-1};$$

$$C = -\frac{(1\theta-1)}{\delta\theta-1} \text{ et } D = \frac{\theta-1}{\delta};$$

ex quibus valoribus primo distantiae focales ita definiuntur

$$p = \frac{\delta\theta\delta}{\delta+1}; q = \frac{\delta\theta'}{\delta+1}, \frac{\delta}{\delta'};$$

$$r = \frac{\delta\theta}{\delta+1}, \frac{\delta}{FQ}; s = \frac{\delta\theta'}{\delta+1}, \frac{\delta}{FQR};$$

$$t = 2\theta, \frac{b}{m}; \text{ et } u = \frac{1}{2}\theta, \frac{b}{m};$$

similique modo lentium intervalla

$$I^{um} = -\frac{\delta\theta'}{\delta\theta-1}, a(1-\frac{1}{\delta});$$

$$II^{um} = -\frac{\delta\theta'}{\delta\theta-1}, a(1-\frac{1}{FQ});$$

$$III^{um} = -\frac{\delta\theta'}{\delta\theta-1}, a(\frac{1}{FQ}-\frac{1}{FQR});$$

$$IV^{um} = \theta, a(\frac{1}{FQR}-\frac{b}{ma});$$

$$V^{um} = \frac{1}{2}\theta, a, \frac{b}{ma} = \frac{1}{2}\theta, \frac{b}{m} = 2u.$$

Quodsi iam velimus, ut trium intervallorum priorum quodlibet fiat $= \zeta p = \frac{\delta\theta}{1+\delta}$, ζa , litterae P, Q, R et S sequenti modo determinabuntur:

$$\frac{1}{\delta} = 1 + \frac{(1\theta-1)\zeta}{1+\delta};$$

$$\frac{1}{FQ} = 1 + \frac{(1\theta-1)\zeta}{1+\delta};$$

$$\frac{1}{FQR} = 1 + \frac{(1\theta-1)\zeta}{1+\delta};$$

His praemissis aequatio pro dato distinctionis gradu obtinendo sequenti forma exprimi poterit

$$\Delta = \frac{\mu \pi x^3}{a^2 b} \left\{ -\frac{r}{a^2} \left(\lambda + \frac{\lambda'}{P} + \frac{\lambda''}{PQ} + \frac{\lambda'''}{PQR} \right) - \frac{r}{a^2} \left(M(M-1) + \frac{B(B-1)}{P} + \frac{C(C-1)}{PQ} + \frac{D(D-1)}{PQR} \right) \right. \\ \left. + \frac{b}{a^2 m a} (\lambda'''' - 6 \nu) + \frac{17 \cdot b \cdot \lambda''''}{a^2 m a} \right\}$$

pro qua brevitatis gratia ponamus

$$\Delta = \frac{\mu \pi x^3}{a^2 b} \cdot A;$$

ita, ut Δ denotet quantitatem illam vacuulis inclusam, pro qua notetur, litteris λ , λ' , λ'' et λ''' valorem = 1 tribui convenire, ut scilicet haec quantitas minima euadat et quia duae postremae lentes utrinque debent esse aequae convexae, erit

$$\lambda'''' = r, + \left(\frac{e - e'}{2T} \right)^2 (r - 2E)^2 \\ = r + 25 \left(\frac{e - e'}{2T} \right)^2 \text{ et } \lambda'''' = r + \left(\frac{e - e'}{2T} \right)^2$$

Quantitas ergo A , si loco M , B , C et D valores inveni substituantur, ita exprimeretur

$$\Delta = \frac{(1 + \theta)^2}{16 \theta^3} - \frac{r(\theta + 1)(\theta^2 - \theta + 1)}{16 \theta^3} \\ + \frac{(1 + \theta)^2 (\theta - 1)}{16 \theta^3} \cdot \zeta_1 \\ - \frac{r(\theta - 1)(\theta^2 - 11\theta + 11)}{16 \theta^3} \cdot \zeta_2 \\ + \frac{b^2}{a^2 m a} (\lambda'''' - 6 \nu) \\ + \frac{17 \cdot b \cdot \lambda''''}{a^2 m a}$$

Atque in hoc negotio id possimum intenditur, ut valor ipsius Δ vel plane ad nihilum redigatur vel

F f. 3.

saltim

saltim tam exiguus reddatur, vt ex hac aequatione numerus k multo maior prodeat, quam .20 etiam si apertura primae lentis tanta accipiatur, quam eius figura permittit; tum autem hoc valore pro x assumpto pro gradu claritatis habebitur $y = \frac{b \cdot x}{m \cdot a}$ et mensura claritatis fiet.

$$= \frac{m \cdot b \cdot x}{m \cdot a} = \frac{160 \cdot x}{m \cdot a} \dots$$

Coroll. 1.

178. Quoniam pro microscopiis 9 semper est numerus satis magnus, nisi forte multiplicatio exigua requiratur, quem casum hic merito excludimus; bina postrema membra ipsius λ manifesto tam sunt parua, vt tuto negligi queant sicque hic valor aestimari debet ex prioribus tantum membris

$$\lambda = \frac{(1+\theta)^2}{10\theta^3} - \frac{v(\theta+r)}{10\theta^3} (2\theta^2 - 6\theta + 1) \\ + \frac{(1+\theta)^2(r\theta-1)}{11\theta^3} \cdot \zeta - \frac{v(\theta-1)(r\theta^2-11\theta+11)}{10\theta^3} \cdot \zeta$$

Coroll. 2.

179. Cum autem sit 9 numerus praemagnus, haec expressio reducitur ad sequentem formam proximae veram:

$$\lambda = \frac{1}{10} - \frac{1}{10} v + \frac{1}{11} \zeta - \frac{11}{10} \zeta \\ + \frac{3}{10\theta} + \frac{1}{10\theta} + \frac{1}{11\theta} \zeta + \frac{11}{10\theta} \zeta$$

quae expressio si nihilo esset aequalis verus valor ipsius λ sine dubio tam foret exiguus, vt litterae x maxi-

maximus valor, quem lentis figura permittit, tribui posset.

COROLL. 3.

180. Quoniam littera ν ab indole vitri pendet, cuius valor, prouti refractione ab $n = 1,50$ vsque ad $1,58$ augetur, ab $\frac{1}{2}$ vsque ad $\frac{1}{4}$ creleat, sumto $\nu = \frac{1}{2}$ fiet

$$\Lambda = \frac{1}{2} \zeta + \frac{10}{109} \cdot \zeta + \frac{1}{11}$$

quae partes cum omnes sit positivae, patet, si lentes ex tali vitro parentur, valorem Λ ad nihilum redigi non posse. Sin autem fuerit $\nu = \frac{1}{4}$, habebitur

$$\Lambda = -\frac{1}{4} + \frac{17}{109} + \frac{1}{11} \zeta + \frac{10}{109} \cdot \zeta$$

qui valor utique nihilo aequalis esse poterit, quod scilicet eveniet casu $\vartheta = \infty$, si fuerit $\zeta = \frac{1}{2}$, qui valor ad praxin satis est accommodatus; at si summus $\vartheta = 50$; tum fiet $\Lambda = 0$, si fuerit $\zeta = \frac{1}{109}$ seu $\zeta = \frac{1}{11}$ quod etiam praxi maxime convenit.

COROLL. 4.

181. Ut igitur valor ipsius Λ ad nihilum redigatur, vitro uti conveniet, maiorem refractionem producente, cuiusmodi est vitrum chrySTALLINUM, pro quo $n = 1,58$ ac si forte praxis minus successerit, commodè hic vsu venit, ut lentium priorum interval-
lis tantillum mutatis scopo intento satisfieri queat; quod remedium in praxi eo facilis adhibetur, quod in ipsa lentium constructione nulla mutatio exigitur.

Scho-

Scholion.

182. Quod ϑ semper sit numerus satis magnus, ex supra traditis facile perspicitur; cum enim penultima lentis distantia focalis l vno digito minor statui nequeat ob $b = 8$ dig: erit $\vartheta = 7$ dig. quare cum multiplicatio m vix minor desiderari soleat, quam 500 vel 480 habebitur hinc $\vartheta = 30$. dig. maximam autem multiplicationem, quam quidem ob defectum claritatis adhuc desiderare possumus, aestimare licet $m = 960$ quo ergo casu erit $\vartheta = 60$. dig. ita, vt valores ipsius ϑ intra 30 et 60 contenti sint aestimandi. Hoc autem notato si priora membra formulae Δ fuerint $= 0$, facile intelligetur, posteriora membra nequaquam esse turbatura; haec enim vltima membra certe adhuc minora erunt, quam $\frac{100}{\vartheta^2 m}$; unde si priora membra actu euanescent, prodibit aequatio

$$k^2 < \frac{\mu m x^2}{a^2 b} \cdot \frac{100}{\vartheta^2 m} < \frac{100 \mu x^2}{a^2 b \vartheta^2}$$

sive sumto $\vartheta = 30$. erit

$$k^2 > \frac{100 \mu a^2 b}{100 \mu x^2} \text{ sive } k > \frac{10}{x} \sqrt{\frac{a^2 b}{100 \mu}}$$

Nunc quod ad valorem ipsius x attinet, obseruemus, si lens obiectiua esset simplex, ideoque eius distantia focalis $p = a$ proxime; tum ob eius figuram capi posse $x = \frac{1}{2} a$ vel certe non maius etsi autem hic quatuor lentes convexae in locum obiectivae substituantur, quarum singularum distantiae focales sunt fere

fere quadruplo maiores, tamen quia primae facies anterior est concava ideoque posterioris faciei radius valde parvus, ea vix maiorem aperturam admittet, quam lens simplex; ita, ut etiam hoc casu x maius capi nequeat, quam $\frac{1}{2}a$. sit ergo $x = \frac{1}{2}a$. et sumto $a = \frac{1}{2}$ semper erit $k > 90$, quo valore indicatur insignis gradus distinctionis, cum etiam pro optimis telescopiis hic valor non ultra 50 augeri solet; ex quo concludere licet, non adeo necessarium esse, ut etiam priora membra ipsius Δ penitus evanescant, dummodo ea per m multiplicata non multum superent posteriora; tum autem priora membra fere penitus evanescere debebunt; at iis nihilo aequalibus positus valor numeri ζ ita in genere determinabitur, ut sit

$$\zeta = -5\nu - 1 - \frac{(x+\nu)}{2} - \frac{(x+\nu)}{2} + \frac{x\nu-1}{2} \\ \frac{1}{2} - 7\nu + \frac{x+20\nu}{2} - \frac{(x+20\nu)}{2} - \frac{(x-20\nu)}{2}$$

vbi imprimis cavendum est, ne littera ζ nimis fiat parva, quam ut intervallum ζp commode in praxi locum habere queat, id quod obtinetur; dummodo ζ non notabiliter minor prodeat, quam $\frac{1}{10}$; quamobrem operae pretium erit investigare, an etiam vitro communi ad hunc scopum uti liceat, quandoquidem iam vidimus, chrysellinum satis esse idoneum, cum igitur pro vitro communi sit $n = 1,55$ et $\nu = 0,2326$ fiet

Tom. III.

G g

 $\zeta =$

$$\zeta = 0,1630 - \frac{1,9796}{f} - \frac{2,1226}{f^2} + \frac{0,1619}{f^3}$$

$$1,8718 + \frac{10,2120}{f} - \frac{12,0166}{f^2} + \frac{2,1492}{f^3}$$

hic autem primum obseruari conuenit si esset $\vartheta = \infty$, fore $\zeta = \frac{1}{n}$ circiter, qui valor utique ad praxin maxime esset accommodatus, at si sumamus $\vartheta = 30$, orietur $\zeta = \frac{1}{11}$, qui valor nimis est exiguus; vnde patet pro ϑ maiorem valorem accipi debere. Sumto autem $\vartheta = 50$ reperitur $\zeta = \frac{0,0771}{0,0745} = \frac{1}{11}$ proxime qui valor adhuc admitti commode poterit. Sumto autem $\vartheta = 60$ eruitur $\zeta = \frac{0,032}{0,027} = \frac{1}{11}$ qui valor praxi egregie conuenire viderur. Hunc igitur casum sequenti exemplo fusius euoluamus:

Exempl. I.

183. Si omnes lentes ex vitro communi, pro quo est $n = 1,55$ conficiantur, ac sumatur $\vartheta = 60$, vt microscopium adeo ad multiplicationem $m = 1000$ adhiberi possit; momenta constructionis sequenti modo se habebunt:

Primo scilicet habebimus

$$A = \frac{77}{11} = 4 - \frac{1}{11} = 4 - \frac{1}{11} \text{ proxime}$$

$$B = 3 - \frac{1}{11}; C = 2 - \frac{1}{11}; D = 1 - \frac{1}{11};$$

atque porro

$$\frac{1}{f} = 1 + (3 - \frac{1}{11}) \zeta$$

et quia modo vidimus, sumi debere $\zeta = \frac{1}{11}$ erit

$$\frac{1}{f} =$$

$$\frac{1}{P} = 1 + \frac{1}{11} - \frac{1}{100} = 1,1629$$

$$\frac{1}{PQ} = 1 + \frac{1}{11} - \frac{1}{170} = 1,2703$$

$$\frac{1}{PQR} = 1 + \frac{1}{11} - \frac{1}{190} = 1,3222$$

unde distantiae focales lentium erunt

$$p = (4 - \frac{1}{11})a = 3,9333.a$$

$$(0,5947571)$$

$$q = \frac{1}{P} = 4,5740.a$$

$$(0,6602996)$$

$$r = \frac{1}{PQ} = 4,9965.a$$

$$(0,6986634)$$

$$s = \frac{1}{PQR} = 5,2006.a$$

$$(0,7160543)$$

Tum vero

$$t = \frac{160}{m}. \text{dig. et } u = \frac{40}{m}. \text{dig.}$$

Harum porro quatuor priorum lentium intervallum commune est $= \frac{1}{11}p = 0,2185.a$

Quantum vero intervallum erit

$$= 79,332.a - \frac{410}{m}. \text{dig.}$$

Quintum vero $= 2u = \frac{80}{m}. \text{dig.}$

et distantia oculi

$$O = \frac{1}{11}u = \frac{40}{m}. \text{dig.}$$

G g 2

Nunc

Nunc igitur singularum lentium constructio est describenda:

I. Pro prima lente,

cuius distantia focalis est $p = 3,9333. a$ et numeri

$$\lambda = 1; \mathcal{A} = 4 - \frac{1}{11},$$

erit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{e - \mathcal{A}(e - p)} = -1,97756. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e + \mathcal{B}(e - p)} = 1,67332. a$$

quae aperturam admittit, cuius semidiameter

$$x = 0,16583. a.$$

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis est $q = 4,5740. a$

et numeri $\lambda = 1$ et $\mathcal{B} = 3 - \frac{1}{11}$ erit radius

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \mathcal{B}(e - q)} = -1,7682. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{e + \mathcal{C}(e - q)} = 1,0834. a.$$

III. Pro lente tertia,

cuius distantia focalis est $r = 4,9965. a$

et numeri $\lambda = 1$ et $\mathcal{C} = \mathcal{A} - 2$ erit radius

$$\text{anter.} = \frac{r}{e - \mathcal{C}(e - r)} = -4,3440. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{e + \mathcal{E}(e - r)} = 1,6823. a$$

IV. Pro

IV. Pro quarta lente,

cuius distantia focalis $s = 5,2006. a$ et numeri

$$\lambda = 1 \text{ et } \mathfrak{D} = \mathfrak{A} - 3,$$

erit radius

$$\text{anter.} = \frac{s}{s - \mathfrak{D}(\sigma - \ell)} = + 5,1557 = 18,1522. a$$

$$\text{poster.} = \frac{s}{\ell + \mathfrak{D}(\sigma - \ell)} = 1,1117 = 3,4034. a$$

Hinc ergo deducitur sequens

Constructio microscopii ex sex lentibus compositi, refractione vitri existente $n = 1,55$.

184. Pro hoc microscopio sumitur m numerus praemagnus arbitrarius, quippe a quo tantum binae lentes posteriores pendent

I. Pro prima lente,

cuius distantia focalis $= 3,9333. a$ erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,97756. a \\ \text{poster.} = 0,67332. a \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter $= 0,16583. a$

et distantia ad lentem secundam $= 0,2185. a$.

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis $q = 4,5740. a$, erit

G g 3

radius

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,7682. a \\ \text{poster.} = 1,0384. a \end{cases}$$

apertura et distantia ad lentem sequentem, sunt, vt ante.

III. Pro tertia lente,

cuius distantia focalis $r = 4,9965. a$, est

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -4,3440. a \\ \text{poster.} = 1,6833. a \end{cases}$$

apertura et distantia ad lentem sequentem, vt ante.

IV. Pro lentè quarta,

cuius distantia focalis $s = 5,2006. a$ erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 18,1522. a \\ \text{poster.} = 3,4034. a \end{cases}$$

apertura, vt ante;

distantia ad lentem quintam vero erit

$$= 79,332. a - \frac{110}{m} \text{ dig.}$$

V. Pro quinta lente,

cuius distantia focalis est $t = \frac{160}{m} \text{ dig.}$ capiatur

$$\text{radius vtriusque faciei} = \frac{1036}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{eius aperturae semidiameter} = \frac{110}{m} \text{ dig.}$$

$$\text{et distantia ad lentem sextam} = \frac{610}{m} \text{ dig.}$$

VI. Pro

VI. Pro lente sexta,

cuius distantia focalis $u = \frac{22}{m}$ dig. erit

radius utriusque faciei $= \frac{22}{m}$ dig.

eius aperturæ semidiameter $= \frac{40}{m}$ dig.

et distantia Oculi $= \frac{160}{m}$ dig.

VII. Spatii in obiecto conspicui semidiameter erit $= \frac{10}{m \cdot u + 1}$ dig. et mensura claritatis, qua obiecta repræsentabuntur erit $= \frac{264 \cdot 2222}{m}$ quæ etiam si multiplicatio statuatur $m = 1000$, adhuc satis est magna.

VIII. Hoc tantum in hoc genere microscopiorum displicebit forte, quod eorum longitudo, quippe quæ fere æqualis est $80. a$, tam sit enormis ideoque minus commoda videbitur, sed cum distantiam obiecti facile ad digiti dimidium vel adeo trientem diminueri liceat, nihil impedit, quominus hæc microscopia ad quosvis usus adhiberi queant.

IX. Etiam si hic quælibet multiplicatio peculiare lentes quintam et sextam postulat, tamen facile intelligitur, si huiusmodi instrumentum ad certam multiplicationem fuerit accommodatum; tum idem etiam tam pro maioribus, quam pro minoribus multiplicationibus optimo successu adhiberi posse, dum scilicet eius longitudo siue minuitur siue augeatur.

X. De-

X. Denique cum quatuor lentes priores maiores esse debeant, quam apertura primae lentis, artifice praecipi poterit, ut disci harum lentium in diametro contineant $\frac{1}{2}a$; ita, ut si fuerit $a = \frac{1}{2}$ dig. diameter horum discorum sit $\frac{1}{2}$ dig.

Exempl. II.

185. Si omnes lentes ex vitro chrysellino parentur omnia momenta, quae ad constructionem microscopiorum pertinent, describere, ita, ut fiat $\Lambda = 0$. Cum hoc casu sit $n = 1,58$, erit $v = 0,2529$; unde ex formula supra data colligemus

$$\zeta = 0,2645 - \frac{0,2529}{4} - \frac{0,2529}{8^2} + \frac{0,2645}{4^3} \\ + 1,7297 + \frac{1,02828}{4} - \frac{1,72629}{8^2} + \frac{0,2267}{4^3}$$

nam si ϑ esset infinitum, foret $\zeta = \frac{0,1665}{1,7297} = \frac{1}{10}$ circiter. Sin autem sumamus, ut ante, $\vartheta = 60$, prodibit $\zeta = \frac{0,2500}{1,7297} = \frac{1}{7}$ circiter unde patet, si ipsi ζ minor valor tribuatur, tum Λ nacturum esse valorem negativum, quem commode in nostrum lucrum convertere poterimus, cum enim tum ex aequatione principali pro hoc casu fiat

$$\Lambda = -\frac{0,2004 + 1,5061\zeta}{16}$$

si ponamus; ut in exemplo praecedente,

$$\zeta = \frac{1}{10}, \text{ fiet } \Lambda = -0,0065.$$

Cum

Cum autem pro prima lente sumserimus $\lambda = 1$, facile intelligitur, si huic λ maior valor tribuatur, fieri posse, ut haec expressio pro Λ penitus euanescat; hunc in finem statuamus $\lambda = 1 + \omega$ et cum in computo confusionis ex littera $\lambda = 1$ nata sit formula $\frac{1}{\Lambda}$ nunc ex valore $\lambda = 1 + \omega$ nascetur $\frac{1+\omega}{\Lambda}$, ita ut nunc valor Λ augmentum accipiat

$$= \frac{\omega}{\Lambda} = \frac{\omega(1+\omega)^2}{6+4\omega} = 0,0164. \omega$$

ita, ut fiat

$$\Lambda = 0,0164. \omega - 0,0065.$$

Quare ut fiat $\Lambda = 0$, capi debet $\omega = \frac{0,0065}{0,0164} = \frac{65}{164}$, sicque pro prima lente statui debet $\lambda = 1 + \frac{65}{164}$, manebit pro tribus lentibus sequentibus $\lambda' = 1 = \lambda'' = \lambda'''$ quo effici poterit, ut prima lens aliquanto maioris aperturae capax reddatur. Cum igitur sit, ut in exemplo praecedente, $\vartheta = 60$ et $\zeta = \frac{1}{4}$ tam distantiae focales, quam interualla eodem quoque valores retinebunt, tantumque superest, ut singularum lentium constructio doceatur.

I. Pro prima autem lente,

cuius distantia focalis $p = 3,9333. a$

et numeri $\lambda = 1 + \omega$ et $\mathcal{A} = 4 - \frac{1}{11}$, erit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathcal{A}(\sigma - \rho) - \tau \gamma \omega} = \frac{p}{-0,2065 + 0,5526} = 1,1129. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + \mathcal{A}(\sigma - \rho) - \tau \gamma \omega} = \frac{p}{3,2106 - 0,5526} = 0,7480. a$$

Tom. III.

H h

vnde

unde haec lens aperturam admittit, cuius semidiameter $x = 0,1870. a$.

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis est $q = 4,5740. a$. erit radius

$$\text{anter.} = -r_{112}^q = -1,7292. a$$

$$\text{poster.} = r_{112}^q = 1,0469. a$$

III. Pro tertia lente,

cuius distantia focalis $r = 4,9965. a$. erit radius

$$\text{anter.} = -r_{113}^r = -4,1503. a$$

$$\text{poster.} = r_{113}^r = 1,7065. a$$

IV. Pro lente quarta,

cuius distantia focalis $s = 5,2006. a$ erit radius

$$\text{anter.} = r_{114}^s = 21,8973. a$$

$$\text{poster.} = r_{114}^s = 3,4983. a$$

Hinc ergo sequitur

Constructio Microscopii ex sex lentibus compositi.

186. Constructis ex vitro chrySTALLINO, pro quo $n = 1,58$ quaternis lentibus prioribus, quemadmodum modo est praeceptum, pro data obiecti distantia $= a$ statuantur intervalla inter has lentes $= \frac{1}{11} p = 0,2185. a$ et priori lenti tribuatur apertura, cuius

ius semidiameter $x = 0,1870.a$; et interuallum a quarta harum lentium vsque ad quintam

$$= 79,332.a - \frac{100}{m} \text{ dig.}$$

V. Pro quinta lente,

cuius distantia focalis $t = \frac{100}{m} \text{ dig.}$

et quam vna cum sexta ex vitro communi conficere licebit, capiatur radius vtriusque faciei $= \frac{1056}{m} \text{ dig.}$

eius aperturæ semidiameter $= \frac{110}{m} \text{ dig.}$

et distantia ad lentem sextam $= \frac{610}{m} \text{ dig.}$

VI. Pro lente sexta,

cuius distantia focalis $u = \frac{220}{m} \text{ dig.}$

erit radius faciei vtriusque $= \frac{212}{m} \text{ dig.}$

eius aperturæ semidiameter $= \frac{20}{m} \text{ dig.}$

et distantia oculi $= \frac{160}{m} \text{ dig.}$

VII. Spatii in obiecto conspicui semidiameter erit $= \frac{10}{m \cdot 2 + 1} \text{ dig.}$ at mensura claritatis fiet $= \frac{25 \cdot 5120 \cdot 6}{m}$ satis notabiliter maior, quam in exemplo præcedente.

Ceterum eadem hic erunt obseruanda, quæ supra sunt allata.

H h 2

Coroll.

Corollarium.

187. His duobus microscopiorum generibus inter se comparandis istud insigne commodum consequimur, quod si forte vitrum occurrat, cuius refractione medium quodpiam teneat inter refractiones $n = 1,55$ et $n = 1,58$, tum per regulam interpolationum constructio lentium facile definiri queat.

Scholion.

188. Accommodemus formulas, quas in hoc problemate inuenimus, etiam ad telescopia, quandoquidem hic determinationes aliquantum differentes induximus. Cum igitur sit $a = \infty$ et $b = a$, debeat esse $\mathcal{D} = 0$, sed ita tamen, ut fiat $\mathcal{D} a =$ quantitati finitae ponaturque $\mathcal{D} a = l$; tum ergo sicut elementa nostra

$$\mathcal{A} = 4\mathcal{D}; \mathcal{B} = -1; \mathcal{C} = -2;$$

$$\mathcal{D} = -3 \text{ et } \mathcal{E} = -2,$$

hincque

$$A = 4\mathcal{D}; B = -\frac{1}{2}; E = -\frac{1}{2};$$

$$\mathcal{D} = -\frac{1}{2} \text{ et } E = -\frac{1}{2}.$$

tum vero

$$\frac{1}{f} = 1 - \zeta; \frac{1}{f_Q} = 1 - 3\zeta \text{ et } \frac{1}{f_{QR}} = 1 - 6\zeta.$$

Quare distantiae focales lentium erunt

$$p = 4l; q = 4l(1 - \zeta); r = 4l(1 - 3\zeta);$$

$$s = 4l(1 - 6\zeta); t = \frac{1}{2}; \text{ et } u = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2};$$

et

et lentium intervalla

$$I^{num} = II^{ob} = III^{ob} = \zeta p = 4 \zeta l$$

$$IV^{num} = l(1 - 6 \zeta) - \frac{1}{m}; \quad V^{num} = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{m};$$

ac denique distantia oculi $O = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{m} (1 + \frac{1}{m})$.

Porro vero campi apparentis semidiameter]

$$\Phi = \frac{\zeta}{6} = \frac{177}{m+1} \text{ min.}$$

Denique aequatio pro sufficiente distinctione comparanda erit

$$\lambda = \frac{11m\pi^2}{17} \left\{ \begin{array}{l} \frac{1}{12} - \frac{5}{12} \zeta - \frac{5}{12} (5 - 23 \zeta) \\ + \frac{1}{12} (\lambda''' - 6\nu) + \frac{17\lambda''}{12m} \end{array} \right.$$

vbi quidem sumimus $\lambda = \lambda' = \lambda'' = \lambda''' = 1$ tum vero numeri λ''' et λ'''' inde sumi debent, quod binæ postremae lentes vtrique debent esse aequaliter conuexae. Quodsi iam velimus, ut hæc expressio penitus ad nihilum redigatur, poni oportebit

$$m(1 - \frac{5}{12} \zeta) - m\nu(5 - 23 \zeta) + 2(\lambda''' - 6\nu) + 54\lambda'''' = 0$$

Binæ autem postremae lentes semper licebit ex vitro communi construere, vbi est $m = 1,55$; tum autem erit $\lambda''' = 16,74$; et $\lambda'''' = 1,6298$ hincque bina membra postrema dabunt 118,7080, ita, ut esse debeat

$$m(1 - \frac{5}{12} \zeta) - m\nu(5 - 23 \zeta) + 118,7080 = 0.$$

H h 3

quodsi

quodsi iam etiam quatuor priores lentes ex eodem vitro communi parentur, ob $v = 0,2326$ reperietur

$$-0,1630.m + 2,8498.\zeta m + 118,7080 = 0$$

adeoque

$$\zeta = \frac{0,1630.m - 118,7080}{2,8498.m} \text{ seu } \zeta = \frac{1630.m - 1187080}{28498.m}$$

hinc ergo pro ζ valor positivus non prodit, nisi sit

$$m > \frac{1187080}{1630} \text{ seu } m > 728 \text{ circiter;}$$

tanta vero multiplicatio vim telescopiorum longe superat, ac tum quidem deberet esse $\zeta = 0$. cum tamen $\frac{1}{8}$ superare debeat; quod incommodum etiam locum habet, si priores lentes ex vitro chrystallino conficiantur, etsi fiat aliquanto minus. Ex quo perspicuum est, formulas hic inuentas ad telescopia nequitiam tanto successu applicari posse, quam ad microscopia, uti modo ostendimus.



CAPVT III.

DE

SVMMMA MICROSCOPIORVM

HVIVS GENERIS PERFECTIONE, DVM OPE
 LENTIVM CONCAVARVM ET EX ALIA VI-
 TRI SPECIE CONFECTARVM OMNIS
 PLANE CONFVSIO AD NIHILVM
 REDIGITVR.

Problema I.

189.

Loco lentis obiectionae duas lentes, quarum prior
 sit concava, substituere, vt manentibus binis len-
 tibus posterioribus confusio omnis tollatur.

Solutio.

Cum hic ergo quatuor habeantur lentes ideoque
 tria intervalla litterarum P, Q, R vltima debet esse
 negatiua, ponatur ergo $R = -k$ et vt margo colo-
 ratus tollatur, ex supra traditis manifestum est, capi
 debere $k = 1$ ita, vt sit $PQ = \frac{m^2}{f}$; deinde vt simul
 idem campus comparetur, qui ante, debet esse $C = -2$
 et

et $G = -\frac{1}{2}$; unde distantiae focales lentium erunt

$$p = \mathcal{A} a; q = -\frac{\mathcal{A} \mathcal{B}}{P} \cdot a;$$

$$r = -2 \mathcal{A} B \cdot \frac{b}{m} \text{ et } s = -\frac{1}{2} \cdot \mathcal{A} B \cdot \frac{b}{m};$$

interualla vero lentium

$$\text{I}^{\text{mum}} = \mathcal{A} a (1 - \frac{1}{2});$$

$$\text{II}^{\text{dem}} = -\frac{\mathcal{A} B a}{P} + \mathcal{A} B \cdot \frac{b}{m} \text{ et}$$

$$\text{III}^{\text{tium}} = -\frac{1}{2} \cdot \mathcal{A} B \cdot \frac{b}{m} = 2 s.$$

et, vt ante, distantia oculi $O = \frac{1}{2} s (1 + \frac{b}{m a})$ quemadmodum etiam spatii in obiecto conspici semidiameter manet $= \frac{1}{2} \cdot \frac{a b}{m a + b}$; nunc autem cum prima lens debeat esse concaua, necesse est, sit $\mathcal{A} < 0$ ideoque et $A < 0$ quare oportebit esse $P < 1$. tum vero ob $\mathcal{A} B < 0$, debet esse $B > 0$. ideoque etiam \mathcal{B} quantitas positiua. Ponamus iam, vt ante, quoniam duae priores lentes sibi debent esse proximae, intervallum primum $= -\zeta$. p fietque

$$\frac{1}{p} = 1 + \frac{\mathcal{A}}{\mathcal{A}} \cdot \zeta = 1 + (1 - \mathcal{A}) \zeta.$$

Cum prima lens sit concaua, sit ea quoque ex vitro chrystallino parata, dum reliquae ex vitro coronario factae esse sumuntur; ita, vt nunc n denotet 1,58 et $n' = 1,53 = n'' = n'''$, quibus reliquae litterae independentes consentaneae esse debent. Quo posito aequatio omnem confusionem a diuersa radiorum refrangibilitate oriundam tollens erit

o =

$$0 = N \cdot \frac{1}{p} + \frac{N'}{p^2} \cdot \frac{1}{q} + \frac{N''}{p^2 q^2} \cdot \frac{1}{r} + \frac{N'''}{p^2 q^2 r^2} \cdot \frac{1}{s} \text{ seu}$$

$$0 = \frac{N}{N'} \cdot \frac{1}{p} + \frac{1}{p^2 \cdot q} + \frac{b^2}{m^2 a^2 \cdot r} + \frac{b^2}{m^2 a^2 \cdot s};$$

vbi duo posteriora membra manifesto reici possunt et cum sit circiter $\frac{N}{N'} = \frac{10}{7}$ et $P = 1$ proxime, haec aequatio dabit

$$0 = \frac{10}{7} \cdot \frac{1}{p} - \frac{1}{A^2}; \text{ adeoque } B = \frac{7}{10} \cdot \frac{A}{1} = \frac{7}{10} (1 - A)$$

$$\text{et } B = \frac{7(1-A)}{10 + 7A};$$

qui valor vt fiat posituius, existente $A < 0$, necesse est, vt $3 + 7 \cdot A$ sit posituium siue $-A < \frac{3}{7}$ si autem non sit $P = 1$, adcuratius habebimus

$$B = \frac{7}{10} (1 - A) (1 + (1 - A) \zeta)$$

vbi tantum notetur, esse debere $B < 1$. vt etiam B prodeat posituium.

Ponatur igitur

$$(1 - A) (1 + (1 - A) \zeta) < \frac{10}{7} (1 - A)^2 + \frac{1 - A^2}{\zeta^2} < \frac{10}{7}$$

et addito vtrinque $\frac{1}{\zeta^2}$ oportebit esse

$$1 - A + \frac{1}{\zeta^2} < \sqrt{\frac{10}{\zeta^2} + \frac{1}{\zeta^2}}.$$

Ne nunc binae priores lentes sibi nimium fiant vicinae, statuamus $\zeta = \frac{1}{2}$ capique debeat

$$1 - A < -\frac{1}{2} + \sqrt{10 + \frac{1}{2}} \text{ seu } 1 - A < 1,217.$$

Sumamus igitur

$$1 - A = 1,2 = \frac{6}{5}; \text{ eritque } A = -\frac{1}{5}; \text{ et } A = -\frac{1}{5};$$

Tom. III.

I i

tum

tum vero ob $\zeta = \frac{1}{2}$ erit $\frac{1}{p} = \frac{41}{11}$ hincque

$$\mathcal{B} = \frac{7}{10} \cdot \frac{6}{5} \cdot \frac{41}{11} = \frac{716}{115} = \frac{127}{19} \text{ et } B = \frac{127}{19} = 6\frac{1}{19};$$

unde sequitur $A B = -10\frac{1}{19}$, qui valor sine dubio nimis est parvus, quia pro magnis multiplicationibus pro r nimis exiguum praeberet valorem; verum notandum est, si $1 - \mathcal{A}$ tantillo maior caperetur quam $\frac{6}{5}$, ut discrimen in praxi sentiri non posset; tum productum $A B$ quantumvis magnum euadere posse si enim ponamus $1 - \mathcal{A} = \frac{6}{5} + \omega$ inde elicitur

$$B = \frac{246 + 275\omega + 75\omega^2}{4 + 275\omega + 25\omega^2};$$

qui valor adeo infinitus euaderet, si tantum sumeretur $\omega = 1$, proxime quo pacto valores A , \mathcal{A} et \mathcal{B} vix sensibilibus mutarentur, ita, ut sumtis hisce valoribus

$$\mathcal{A} = -\frac{1}{19}; A = -\frac{1}{19}; \frac{1}{p} = \frac{11}{19} \text{ ob}$$

$$\zeta = \frac{1}{2} \text{ et } \mathcal{B} = \frac{127}{19} = 1 - \frac{1}{19};$$

littera B adhuc ut indefinita spectari, atque sine haesitatione ita definiri possit, ut littera r idoneum valorem nanciscatur. Quamobrem habebimus, ut sequitur,

$$p = -\frac{1}{19}a; q = 0, 1912.a;$$

$$r = 9, \frac{b}{m} \text{ et } s = \frac{1}{19}r.$$

vbi 9 pro lubitu assumi potest; deinde vero intervalla erunt

$$I_{\text{max}} =$$

$$I^{num} = -\frac{1}{2} p = \frac{1}{21} \cdot a$$

$$II^{dim} = \frac{41 \cdot 6 \cdot a}{70} = \frac{1}{5} 9 \cdot \frac{b}{m}$$

$$III^{num} = 2 s.$$

Nunc denique ut etiam confusio ab apertura lentium oriunda evanescat satisfieri debet huic aequationi:

$$0 = \frac{p}{\mu} (\lambda + \nu \mathfrak{A} (1 - \mathfrak{A}) - \frac{(1 - \mathfrak{A})^2}{F} (\frac{\lambda'}{\mathfrak{B}} + \frac{\nu'}{\mathfrak{B} \mathfrak{C}}))$$

Quodsi iam hic sumatur $\lambda' = 1$ ob

$$\mu = 0,8724; \nu = 0,2529;$$

$$\mu' = 0,9875; \nu' = 0,2196;$$

calculo facto reperietur

$$\lambda = 2,4137 + 0,0607 = 2,4744$$

vnde colligitur $\tau \sqrt{\lambda - 1} = 1,0655$; quare pro lente prima ex vitro chrysellino paranda, cuius distantia focalis est $p = -\frac{1}{2} \cdot a$ et numeri $\mathfrak{A} = -\frac{1}{2}$ et $\lambda = 2,4744$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathfrak{A}(\sigma - p) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}} = \frac{p}{1,4710 - 1,0655}$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{p + \mathfrak{A}(\sigma - p) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}} = \frac{p}{-0,1469 + 1,0655}$$

vnde fit radius

$$\text{anter.} = \frac{p}{0,6255} = -0,2483 \cdot a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{0,9186} = -0,2177 \cdot a$$

quae ergo aperturae capax est, cuius semidiameter $x = 0,0544 \cdot a$, nisi forte secunda lens tantam aperturam non patiatur.

Pro secunda autem lente ex vitro coronario, cuius distantia focalis $q = 0,19212.a$ et numeri $\mathfrak{B} = \frac{221}{131}$ et $\lambda' = 1$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \mathfrak{B}(e - q)} = 0,7697.a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{q + \mathfrak{B}(e - q)} = 0,1176.a$$

cuius ergo apertura maior esse nequit quam $x = 0,0294.a$. Hinc autem colligitur

$$y = \frac{b\pi}{m\alpha} = \frac{0,2152}{m} \text{ dig.}$$

hincque mensura claritatis $= \frac{4,701}{m}$ quae ergo fere sexies minor est, quam in ultimo casu capitis praecedentis.

Hinc ergo colligitur sequens

Constructio huiusmodi microscopiorum ex quatuor lentibus compositorum.

190. Posita distantia obiecti ab instrumento $= a$ et multiplicatione $= m$ habebitur

I°. Pro prima lente concava ex vitro chrystallino paranda, cuius distantia focalis est $p = -\frac{1}{3}a$

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,2483.a \\ \text{poster.} = -0,2177.a \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter ob rationes modo allegatas $x = 0,0294.a$

et distantia ad lentem secundam $= -\frac{1}{3}.p = 0,0286.a$.

II. Pro

II°. Pro secunda lente ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis est $q = 0,1921. a$ erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,7697. a \\ \text{poster.} = 0,1176. a \end{cases}$$

apertura manet, vt ante.

$$\text{Distantia ad lentem tertiam} = \frac{1}{15}. m \cdot a \cdot r - \frac{1}{2} r$$

vbi r denotat distantiam focalem tertiae lentis, quam pro arbitrio assumere licet.

III°. Pro tertia autem lente, cuius distantia focalis $= r$, si ex vitro coronario paratur

$$\text{radius faciei vtriusque} = 1,06. r$$

perinde autem est, ex quamvis vitri specie haec lens atque etiam quarta paratur.

$$\text{eius aperturae semidiameter} = \frac{1}{2} r$$

$$\text{et distantia ad lentem quartam} = \frac{1}{2} r.$$

IV°. Pro quarta lente, cuius distantia focalis est $s = \frac{1}{2} r$, capiatur

$$\text{radius vtriusque faciei} = 1,06. s$$

vel potius secundum indolem vitri, ex qua paratur.

$$\text{Aperturae semidiameter} = \frac{1}{2} s.$$

$$\text{et distantia ad oculum} = \frac{1}{2} s.$$

V. Porro spatii in obiecto conspicui semidiameter erit, vt haecenus,

$$\zeta = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{m \cdot a + b} = \frac{1}{2} \cdot \frac{a}{m \cdot a + 1} \text{ dig.}$$

I i 3

VI. Cla-

VI°. Claritatis autem, qua obiecta conspiciuntur, mensura erit $= \frac{4r^2}{m}$.

Coroll. 1.

191. Hic manifestum est, ne duae priores lentes nimis fiant exiguae, quam ut ab artifice accurate elaborari possint, necessario distantiam obiecti a multo maiorem statui debere, quam hactenus. Videtur autem haec distantia a vix minor duobus digitis commode assumi posse, quod quidem in praxi pro lucro est habendum, praesertim cum claritas ab hac distantia non pendeat.

Coroll. 2.

192. Sumta autem distantia $a = 2$ dig. intervallum secundum euadet $\frac{4}{3} m r - \frac{1}{3} r$ quare si sumamus $r = 1$ dig. siquidem ob $s = \frac{1}{3} r$. commode minus accipi nequit, pro multiplicatione $m = 280$ hoc intervallum erit $40 \frac{1}{3}$ dig. sin autem multiplicatio desideretur duplo maior $m = 560$, hoc intervallum fiet $= 81 \frac{1}{3}$ dig. atque adeo maius pro maioribus multiplicationibus; quae enormis longitudo sine dubio maxime displicebit.

Scholion.

193. Quod haec microscopia his incommodis sint obnoxia, causa in eo est sita, quod distantiae focales priorum lentium nimis sint exiguae, dum scilicet

licet p et q tantum parti circiter quintae ipsius a aequari debebant, cum in casu postremo capitis praecedentis hae distantiae focales adeo quadruplo essent maiores, quam distantia a atque hinc etiam factum est, ut mensura claritatis hic tantum inuenta sit $= \frac{42704}{m}$, cum ante esset $\frac{41702}{m}$ hoc est sexies maior atque adeo secundum veritatem tricies sexies maior. Quamobrem etiam artifex in constructione horum microscopiorum omnem diligentiam et industriam adhibeat eique opus ex voto succedat, tamen vehementer dubito, an haec microscopia ullam praerogativam praecedentibus mereantur, quamvis hic etiam secunda confusio a diuersa refrangibilitate oriunda penitus sit sublata, quod in praecedente capite praestare non licuit. Hic quidem primam lentem sumimus concavam, secundam vero conuexam verum ex superioribus satis liquet, nullum commodum expectari posse, si hae lentes inter se permutarentur, quin potius hic ordo iam supra anteferri in praxi debere est observatus ideoque superfluum foret, si istum casum seorsim evolūtū vellemus. Quamobrem nunc statim loco lentis obiectivae tres lentes substituamus; quarum una sit concava binacque reliquae conuexae et inquiramus praecipue, num hoc casu distantia focalis harum lentium aliquanto maior fieri queat, quam casu hic tractato? et num forte numerum lentium ulterius augendo maiora adhuc commoda sperari queant.

Pro-

Problema 2.

194. Loco Lentis obiectiuæ tres lentes sibi proxime iunctas substituere, quarum prima sit concava et ex vitro chrystallino parata, binæ autem reliquæ conuexæ ex vitro coronario, vt manentibus binis lentibus postremis omnis confusio ad nihilum redigatur.

Solutio.

Cum hic quatuor habeantur interualla, litterarum P, Q, R, S vltima erit negatiua, et margo coloratus tollitur, si fuerit $S = -1$. Binæ vero primæ litteræ P et Q vnitati proxime erunt æquales; ita, vt sit $PQR = \frac{m}{s}$. Quod ad reliquas litteras attinet, conditio campi postulat, vt sit $D = -2$ et $D = -\frac{1}{2}$; et cum prima lens sit concava, erit A negatiuum ideoque etiam A, ita tamen, vt sit $-A < 1$. Deinde ob $q = -\frac{A}{P} a$, quia hæc lens debet esse conuexa, littera B erit positiua et quia tertia lens, pro qua est $r = \frac{A}{PQ} a$ etiam debet esse conuexa, esse debet $BE < 0$. et quia porro fit

$$s = +\frac{ABC}{PQR} \cdot a = 2ABC \cdot \frac{b}{m},$$

ne hæc lens pro maioribus multiplicationibus fiat nimis parua, productum ABC æquari debet numero præmagno positiuo, vnde concluditur, BC fore numerum magnum negatiuum. Cum autem sit etiam $BE < 0$ hicque numerus non possit esse præmagnus, sequi-

sequitur C esse debere numerum praemagnum hincque E unitati proxime aequale quamobrem B debet esse numerus negatiuus, hincque $B > 1$. Contra vero $E < 1$, sed differentia existente valde parua, vt prodeat C numerus praemagnus positiuus. His notatis consideremus aequationem, qua confusio posterior penitus tollitur, quae erit

$$0 = \frac{10}{7} \cdot \frac{1}{p} + \frac{1}{p^2 \cdot q} + \frac{1}{p^3 \cdot Q^2 \cdot r} + \frac{1}{p^4 \cdot Q^3 \cdot R^2 \cdot s} + \frac{1}{p^5 \cdot Q^4 \cdot R^3 \cdot t}$$

vbi ob PQR = $\frac{m}{n}$ bina postrema membra tuto reuocare licet, et cum litterae P et Q proxime unitati aequenter habebimus hanc determinationem

$$0 = \frac{10}{7} \cdot \frac{1}{p} + \frac{1}{q} + \frac{1}{r};$$

ita, vt sit

$$\frac{1}{p} = -\frac{7}{10} \left(\frac{1}{q} + \frac{1}{r} \right)$$

siue substitutis valoribus

$$\frac{1}{q} = -\frac{7}{10} \left(\frac{1}{86} - \frac{1}{6} \right)$$

et quia proxime est $E \approx 1$ obtinebimus

$$1 + A = -\frac{7}{10} \text{ adeoque } A = -\frac{7}{10} \text{ et } \mathcal{A} = -\frac{1}{2};$$

Cum autem sufficiat rem propemodum tantum definitivisse, sumamus $\mathcal{A} = -\frac{1}{2}$ et statuendo ambo priora intervalla

$$= -\frac{1}{2} p = \frac{1}{11} a, \text{ fiet } \frac{1}{p} = \frac{11}{2} \text{ et } \frac{1}{pQ} = \frac{11}{2} - \frac{1}{10 \cdot 8},$$

hincque

$$p = -\frac{1}{2} a; q = +\frac{8}{11} a; r = -\frac{8}{11 \cdot 10} a$$

Tom. III.

K k

qui

qui valores substituti dabunt

$$0 = -\frac{29}{7} + \frac{1}{6} - \frac{3}{5PQ}$$

$$0 = -\frac{29}{7} + \frac{51}{116} - \frac{51}{116} + \frac{9}{116P} \text{ seu}$$

$$0 = -\frac{29}{7} + \frac{11}{14} + \frac{9}{116P} \text{ ob}$$

$$\frac{9}{116} - \frac{1}{14} = 1. \text{ vel } 0 = \frac{11}{14} - \frac{9}{116P};$$

hinc ergo non enormiter aberrabitur, quicquid pro B accipiat; quodsi autem aequationem ex destructione alterius confusionis consideremus, patebit, non incongrue sumi posse $B = 2$ ideoque $B = -2$, in ut iam fit

$$\frac{1}{PQ} = \frac{11}{14}; q = \frac{11}{14}. a \text{ et } r = \frac{11}{14}. a;$$

tum autem aequatio adhuc resoluenda erit

$$\lambda = \frac{1}{2} \nu + \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{1 \cdot 2 \cdot 37}{1 \cdot 1 \cdot 1} \cdot (\lambda' - 2 \nu') + \frac{\mu^2}{\mu} \cdot \frac{2 \cdot 2 \cdot 37 \cdot 2 \cdot 2}{2 \cdot 1 \cdot 1}$$

vbi poni potest tam $\lambda' = 1$, quam $\lambda'' = 1$ et ob
 $\nu = 0,2529$ et $\nu' = 0,2196$ et $\frac{\mu'}{\mu} = \frac{6173}{1778}$ fiet

$$\lambda = 0,1897 + 0,3252 + 0,6322$$

adeoque $\lambda = 1,1471$; vnde colligitur

$$r \cdot V(\lambda - 1) = 0,3365; \text{ quare}$$

Pro prima lente chrysellina erit radius

$$\text{anter.} = \frac{r - \alpha(\sigma - r)}{\sigma - r + rV(\lambda - 1)} = \frac{r}{1,3077} = -0,2542. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{r + \alpha(\sigma - r) \pm rV(\lambda - 1)} = \frac{r}{0,3417} = +2,0602. a$$

Pro lente secunda ex vitro coronario paranda erit
 radius

anter.

$$\text{anter.} = \frac{q}{e - \frac{q}{e - f}} = -\frac{q}{1,9587} = -0,6708. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{e + \frac{q}{e - f}} = \frac{q}{1,9587} = 0,2617. a$$

Simili modo pro tertia lente radius

$$\text{anter.} = \frac{r}{e} = \frac{r}{0,9887} = 3,8857. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{e} = \frac{r}{1,9887} = 0,5306. a$$

pro quarum sentium apertura sumi poterit = 0,0625. a
hincque sequitur

Constructio microscopii ex quinque lentibus
compositi et omnis fere confusions expertis.

195. Hic tres res pro lubitu assumi possunt

1°. distantia obiecti = a ;

2°. multiplicatio = m ;

3°. distantia focalis quartae lentis = s .

I. Pro prima lente chrySTALLINA, cuius distantia
focalis $p = -0,5000. a$, capiatur

$$\text{radius laticiei} \left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,2542. a \\ \text{poster.} = +2,0602. a \end{array} \right.$$

aperturae semidiameter $x = 0,0625. a$; qui etiam in
duabus sequentibus locum habet, et distantia ad se-
quentem = $\frac{1}{4}. a$.

II. Pro secunda lente ex vitro coronario paran-
da, cuius distantia focalis $q = 0,8095. a$. capiatur

K k 2

radius

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,6708. a \\ \text{poster.} = 0,2617. a \end{cases}$$

$$\text{distantia ad lentem tertiam} = \frac{1}{12}. a.$$

III. Pro tertia lente itidem coronaria, cuius distantia focalis $r = 0,8809. a$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 3,8857. a \\ \text{poster.} = 0,5306. a \end{cases}$$

$$\text{cuius distantia ad lentem quartam} = \frac{27,2027}{111} - \frac{1}{12} s.$$

IV. Quartam lentem pro lubitu ex quouis vitri genere construere licet, cuius distantia focalis $= s$; tum erit eius distantia ad lentem ocularem $= \frac{1}{3} s$.

V. Ipsius lentis ocularis distantia focalis erit $= \frac{1}{3} s$ eaque pariter vtrunque aequae conuexa et distantia ad oculum vsque $= \frac{1}{3} s$.

VI. Mensura claritatis erit $\frac{20}{m}$ et spatii in obiecto conspicui semidiameter $\zeta = \frac{a}{m + \frac{1}{3}}$ dig.

Scholion.

196. Si casum propositum ita immutemus, ut binæ priores lentes sint concavae et ex vitro chrysellino factae; tum simili modo solutionem adornando omnia eodem modo definientur, nisi quod nunc ambæ litterae \mathfrak{D} et B debeant esse negatiuae, ac tum destructio alterius confusionis dabit hanc aequationem

$$1 + A$$

$$1 + A = \frac{7}{10} + \frac{1}{10} \cdot \frac{1}{8} \text{ seu } A = -\frac{3}{10} + \frac{1}{10} \cdot \frac{1}{8}$$

vnde si sumatur $B = -2$ hincque $B = -\frac{1}{2}$, elicietur $A = -\frac{9}{10}$ ideoque $X = -\frac{1}{11}$, qui valores praebent distantias focales

$$p = -\frac{1}{11} \cdot a; q = -\frac{9}{10F} \cdot a; r = \frac{1}{10FQ} \cdot a$$

vbi est

$$\frac{1}{FQ} = 1 + \frac{10}{11} \cdot \zeta \text{ et } \frac{1}{FQ} = 1 + \frac{10}{11} \cdot \zeta$$

sumimus autem $C = 1$ proxime, vt pro C numerus praemagnus prodeat et ponendo $ABC = 9$ fiat $s = 2 \cdot 9 \cdot \frac{b}{m}$ et vt ante $s = \frac{1}{2} s$ vltimumque interuallum $= 2 s$. Duo priora vero interualla erunt per hypothesin $= -\frac{1}{11} \zeta a$. Interuallum vero tertium $= 9 a (\frac{1}{FQ} - \frac{b}{m a})$. Tum vero vt etiam prior confusio euanescat, sequenti aequationi satisfieri oportebit

$$0 = \lambda + \nu X (1 - X) - \frac{(1 - \frac{10}{11})^2}{F} (\frac{\lambda'}{8} + \frac{\nu}{28}) \\ + \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{(1 - \frac{10}{11})^2}{11^2 F Q} (\frac{\lambda''}{8} + \frac{\nu'}{68})$$

quae fit substitutis valoribus

$$0 = \lambda - \frac{110 \cdot \nu}{121} + \frac{2000}{1331 F} (\frac{\lambda'}{8} - \frac{2 \nu}{4}) \\ - \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{20^2}{11^2 F Q} (\frac{\lambda''}{8} + \frac{\nu'}{68})$$

vnde sequitur

$$1331 \cdot \lambda + \frac{1000 \lambda'}{F} = 1980 \nu + \frac{6000}{F} \\ + \frac{\mu'}{\mu} \cdot \frac{20^2}{F Q} (\frac{\lambda''}{8} + \frac{\nu'}{68})$$

K k 3

Si

Si igitur hic capiatur $\lambda'' = 1$ et ponatur $\lambda' = \lambda$,
 ut scilicet pro utroque valor minimus reperiatur, ha-
 bebatur ista aequatio:

$$\lambda (1331 + \frac{1000}{P}) = 1980. \nu + \frac{6000. \nu}{P} \\ + \frac{R'}{\mu} \cdot \frac{17000}{PQ} (\frac{1}{e^2} + \frac{\nu}{ce})$$

unde facile patet valorem ipsius λ multo maiorem
 esse proditurum, quam 12, unde constructio harum
 lentium admodum lubrica euaderet. Interim tamen
 hunc casum diligentius euoluamus, sumto $\zeta = \frac{1}{11}$, ut
 fiat $\frac{1}{P} = \frac{1}{4}$ et $\frac{1}{PQ} = \frac{1}{17}$, quibus positus aequatio nostra
 ad hos numeros reducetur:

$$2581. \lambda = 5288, 492$$

ita, ut sit

$$\lambda = \frac{5288, 492}{212} = 20, 492$$

unde colligitur

$$\tau \sqrt{\lambda - 1} = 3, 8742. \text{ Hinc}$$

Pro prima lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{P}{e - u (e - e) + \tau \sqrt{\lambda - 1}} = \frac{P}{2, 7620 - 1, 3742}$$

$$\text{poster.} = \frac{P}{e + u (e - e) - \tau \sqrt{\lambda - 1}} = - \frac{P}{2, 0375 + 1, 3742}$$

unde fit radius

$$\text{anter.} = - 1, P_{1111} = + 0, 7356. a$$

$$\text{poster.} = 1, P_{1111} = - 0, 2885. a$$

Pro

Pro secunda lente radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - \mathfrak{G}(\sigma - \varrho) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 0,991 = -2,1147. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\varrho + \mathfrak{G}(\sigma - \varrho) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 1,975 = +1,1033. a$$

Pro lente autem tertia ex vitro coronario erit
radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{\sigma - \mathfrak{G}(\sigma - \varrho)} = 0,977 = 2,0851. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{\varrho + \mathfrak{G}(\sigma - \varrho)} = 1,835 = 0,2949. a$$

quae tres lentes cum communem circiter aperturam
exigant, eius semidiameter sumi debet $x = 0,0721. a$;
ex quo fit $y = \frac{0,576}{m}$ dīg. hincque mensura claritatis
 $= \frac{1,1216}{m}$ quae ergo fere triplo maior est, quam casu
praecedentis problematis.

Hinc ergo deducitur sequens

**Constructio microscopii ex quinque lentibus
compositi.**

197. Hic scilicet primo datur distantia obiecti
 $= a$; deinde multiplicatio $= m$ ac tertio distantia
focalis quartae lentis $= s$; unde fit $\mathcal{S} = ABC = \frac{m^2}{s}$

I. Pro prima lente ex vitro chrystallino para-
da, cuius distantia focalis est $p = -0,8182. a$, erit.

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,7356. a \\ \text{poster.} = -0,2885. a \end{cases}$$

caus

eius aperturæ semidiameter $x = 0,0721. a$ qui et pro binis sequentibus valet.

et distantia ad secundam lentem $= 0,1125. a$.

II. Pro secunda lente ex vitro chrystallino paranda, cuius distantia focalis est $q = -1,125. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -2,1147. a \\ \text{poster.} = -1,1033. a \end{cases}$$

eiusque distantia ad lentem tertiam, $= 0,1125. a$.

III. Pro lente tertia ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis $r = 0,4875. a$. erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 2,0851. a \\ \text{poster.} = 0,2919. a \end{cases}$$

eius distantia ad lentem quartam

$$= 2a \left(\frac{12}{13} - \frac{b}{ma} \right) = \frac{18mas}{13a} - \frac{2}{13} s.$$

IV. Quartam lentem ex quouis vitro pro lubitu construere licet, cuius distantia focalis sit $= s$; tum erit eius distantia ad lentem ocularem $= \frac{2}{3} s$.

V. Ipsius autem lentis ocularis erit distantia focalis $= \frac{1}{3} s$. eiusque ad oculum distantia $= \frac{1}{3} s$.

VI. Mensura claritatis autem erit, vt vidimus, $\frac{11,516}{m}$; spatique conspicui, vt hactenus, $\zeta = \frac{1a}{ma+1}$ dig.

Scho-

Scholion.

198. Quanquam autem haec microscopia praecedentibus anteferenda videntur, tamen, uti iam inuimus, ea neutiquam commendare audemus, propterea quod eorum constructio summis difficultatibus est implicata, ut etiam a sollertissimo artifice expectari nequeat; cuius rei causa manifesto in eo est posita, quod pro litteris λ et λ' tam grandem valorem invenimus scilicet ad viginti assurgentem. Facile enim intelligitur, si iste valor fuisset unitate vel adeo binario maior vel minor; inde harum lentium constructionem non sensibilibiter fuisse mutatam unde vicissim colligitur, etiamsi haec lentes summo studio fuerint elaboratae, tum maxime probabile fore, valorem litterae λ iis convenientem non solum unitate vel binario, sed etiam magis a 20 esse discrepaturum, quod si eveniat, confusio inde orta adeo multo erit maior, quam si lens obiectiva simplex adhiberetur; ex quo manifestum est, perfectam destructionem confusionis posterioris nullo plane modo sperari posse, quare cum adhuc ante quam diversa vitri indoles erat comperta, hanc confusionis speciem tolerare sumus coacti, et sola destructione marginis colorati contenti esse debuimus, nunc etiam eo facilius huic conditioni renunciare poterimus, cum vitrum chrySTALLINUM adhibendo saltem hanc confusionem quodammodo diminuire liceat, quem in finem exempla quae-

Tom. III.

L 1

dam

dam subiungamus, quae ad praxin facile accommodari posse videntur, cum pro litteris λ valores vnitate non multo maiores requirant, neque tamen a praescripta in problemate conditione multum abhorreant.

Exemplum I.

199. In formulis supra inuentis statuamus

$\mathfrak{A} = -\frac{1}{2}$ et $\mathfrak{B} = 2$, hincque $A = -\frac{1}{2}$ et $B = -2$, manente littera \mathfrak{C} aliquantillum minore unitate, vt C fiat numerus praemagnus. Tum igitur erit ex formulis superioribus

$$\frac{1}{f} = 1 + \frac{1}{2}\zeta; \quad \frac{r}{pQ} = 1 + \frac{1}{2}\zeta;$$

unde distantiae focales erunt

$$p = -\frac{1}{2}a; \quad q = \frac{1}{2}a + \zeta a;$$

$$r = \frac{1}{2}\mathfrak{C}(1 + \frac{1}{2}\zeta)a = \frac{1}{2}\mathfrak{C}a + \frac{1}{4}\mathfrak{C}\zeta a;$$

$$s = \frac{1}{2}C\frac{h}{m} \quad \text{et} \quad t = \frac{1}{2}s = \frac{1}{2}C\frac{h}{m}.$$

Vt igitur hinc prodeat $s = 1$ dig circiter casum $m = 1000$, debet esse $C = 100$, ideoque $\mathfrak{C} = \frac{100}{101}$. Intervalla vero lentium erunt

$$I^{\text{sum}} \quad \text{et} \quad II^{\text{sum}} = -\zeta p = \frac{1}{2}\zeta a.$$

$$III^{\text{sum}} = \frac{11. mas}{128} = \frac{1}{8}s \quad \text{et} \quad IV^{\text{sum}} = \frac{1}{8}s.$$

Commode autem hic sumere poterimus

$$\zeta = \frac{1}{2}, \quad \text{vt} \quad \frac{1}{f} = \frac{3}{2} \quad \text{et} \quad \frac{r}{pQ} = \frac{3}{2}.$$

Tum

Tum vero primam lentem concavam ex vitrò chry-
stallino parari ponamus, quandoquidem hoc modo
altera confusio saltem diminuetur; secundam vero et
tertiam ex vitrò coronario; atque nunc prior con-
fusio ad nihilum redigetur, si fiat

$$8\lambda = 6.\nu + \frac{\mu' \cdot 5.37}{\mu \cdot 10} \left(\frac{\lambda'}{\nu} - \frac{\nu}{\lambda} \right) + \frac{\mu' \cdot 11.37}{\mu \cdot 10} (1.03\lambda'' + \frac{\nu}{100})$$

sive

$$\lambda = \frac{3}{4}\nu + \frac{\mu' \cdot 1.37}{\mu \cdot 10} \left(\frac{\lambda'}{\nu} - \frac{\nu}{\lambda} \right) + \frac{\mu' \cdot 1.37}{\mu \cdot 10} (1.03\lambda'' + \frac{\nu}{100})$$

Cum nunc sit

$$\mu = 0.8724, \nu = 0.2529 \text{ et}$$

$$\mu' = 0.9875, \nu' = 0.2196.$$

sumamus $\lambda' = \lambda'' = 1$, hincque fiet

$$\lambda = 0.1897 + \frac{\mu' \cdot 1.37}{\mu \cdot 10} \cdot 16.9622 \text{ seu}$$

$$\lambda = 1.2022; \text{ unde fit } \tau \sqrt{\lambda - 1} = 0.3946.$$

Ex quo sequitur

Pro prima lente radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{\sigma - \mathfrak{B}(\sigma - \rho) + \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 1.5087 = -0.2620. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{\rho + \mathfrak{B}(\sigma - \rho) + \tau \sqrt{\lambda - 1}} = 2.7086. a$$

Pro secunda autem lente radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{\sigma - \mathfrak{B}(\sigma - \rho)} = 1.5087 = -0.6906. a$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{\rho + \mathfrak{B}(\sigma - \rho)} = 1.5087 = 0.2694. a$$

L. 1 2

Pro

Pro tertia lente erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{s - e(s - e)} = 0,7473 = 3,7656. a$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{e + e(s - e)} = 1,5418 = 0,5514. a$$

Pro harum igitur trium lentium apertura communi sumi poterit

$$x = 0,0655. a; \text{ unde fit } y = \frac{0,111}{m};$$

$$\text{hincque mensura claritatis fiet} = \frac{10,110}{m}.$$

Constructio Microscopii ex quinque lentibus compositi & ad praxin magis accommodati.

200. Dantur hic distantia obiecti $= a$; et multiplicatio $= m$, et quartae lentis distantia focalis $= s$. hincque erit

I. Pro prima lente ex vitro chrySTALLINO paranda, cuius distantia focalis est $p = -\frac{1}{4} a$, capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,2620. a \\ \text{poster.} = +2,7086. a \end{cases}$$

$$\text{eius aperturæ semidiameter} = 0,0655. a$$

$$\text{et distantia ad lentem secundam} = \frac{1}{4}. a.$$

II. Pro secunda lente ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis est $q = 0,8333. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,6906. a \\ \text{poster.} = +0,2694. a \end{cases}$$

cuius-

Exemplum.

201. Statuatur hic $\mathcal{A} = -1$ et $\mathcal{B} = 2$ hinc.
que $A = -\frac{1}{2}$ et $B = -2$, fumaturque $\zeta = \frac{1}{2}$ fietque
 $\frac{1}{p} = \frac{1}{2}$; $\frac{1}{p'q} = \frac{1}{2}$.

Quare fient distantiae focales

$$p = -a; q = \frac{1}{2}a; r = \frac{1}{2}C.a; s = 2C.\frac{b}{m}$$

ideoque vicissim $C = \frac{m \cdot s}{2b}$ et $t = \frac{1}{2} \cdot s$.

Interualla vero

$$I^{um} \text{ et } II^{dum} = \frac{1}{2}a.$$

$$III^{thum} = \frac{m \cdot C \cdot s}{2t} = \frac{1}{2}s; IV^{thum} = \frac{1}{2}s.$$

Iam vt confusio prior ad nihilum redigatur, satisfieri
oportet huic aequationi

$$\lambda = 2\nu + \frac{p'}{\mu} \cdot \frac{1}{2} (\lambda' - 2\nu') \\ + \frac{p'}{\mu} \cdot \frac{1}{2} (1,03\lambda'' + \frac{1}{155})$$

Statuatur iterum $\lambda' = \lambda'' = 1$ et vti in praecedente
exemplo calculo facto reperietur

$$\lambda = 0,5058 + \frac{p'}{\mu} \cdot 2,2960. \text{ feu}$$

$$\lambda = 3,0047. \text{ hinc ergo erit}$$

$$\tau \nu (\lambda - 1) = 1,2424. \text{ Ex quo erit}$$

Pro prima lente radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p}{e - \mathcal{A}(e - p) + \tau \sqrt{\lambda - 1}} = \frac{p}{1,7777} = -0,5613.a$$

$$\text{poster.} = \frac{p}{e + \mathcal{B}(e - p) \pm \tau \sqrt{\lambda - 1}} = -\frac{p}{0,7777} = +17,3913.a.$$

Pro

Pro secunda lente erit uti in praecedente exemplo

$$\text{radius} \begin{cases} \text{anter.} = -r_{1,333} \\ \text{poster.} = r_{1,333} \end{cases}$$

quare cum hic sit $q = 1,3333. a$ erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,1049. a \\ \text{poster.} = 0,4310. a \end{cases}$$

Simili modo quoque pro tertia lente erit ut ante

$$\text{radius} \begin{cases} \text{anter.} = r_{1,333} \\ \text{poster.} = r_{1,333} \end{cases}$$

Cum igitur hic $r = \frac{1}{3} C. a = 1,4850. a$ erit

$$\text{anter.} = 6,1618. a;$$

$$\text{poster.} = 0,9023. a.$$

Pro communi ergo harum lentium apertura sumi poterit

$$x = 0,1077. a; \text{ vnde sit } y = \frac{0,4616}{m}.$$

et mensura claritatis $= \frac{17,112}{m};$

Ex quibus oritur sequens

Constructio microscopii ex quinque lentibus compositi.

202. Hic igitur dantur distantia objecti $= a;$
2^{da} multiplicatio $= m$ et 3^{ta} distantia focalis quartae lentis $= r$ eritque

I. Pro

I. Pro prima lente ex vitro chryſtallino paranda, cuius diſtancia focalis eſt $p = -a$,

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,5613. a \\ \text{poſter.} = 17,3913. a \end{cases}$$

cuius aperturæ ſemidiameter $= 0,1077. a$

diſtancia ad lentem $II^{dm} = \frac{1}{2} a$.

II. Pro ſecunda lente, ex vitro coronario paranda, cuius diſtancia focalis $q = 1,3333. a$, capiarur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,1049. a \\ \text{poſter.} = 0,4310. a \end{cases}$$

cuiusque ad lentem tertiam diſtancia $= \frac{1}{2} a$.

III. Pro tertia lente itidem coronaria, cuius diſtancia focalis $r = 1,4850. a$ capiarur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 6,1618. a \\ \text{poſter.} = 0,9023. a \end{cases}$$

et diſtancia ad lentem quartam $= \frac{10af}{11} = \frac{1}{2} r$.

IV. Perinde eſt, ex quonam vitri genere lens quarta paretur, cuiusque diſtancia focalis in noſtro arbitrio relinquitur, quæ ſit $= s$, modo ſit vtrunque æque conuexa; vnde aperturam admittet, cuius ſemidiameter $= \frac{1}{2} s$.

cuius vero a lente quinta intervallum $= \frac{2}{3} s$.

V. Lens

V. Lens denique quinta habeat distantiam focalem $= \frac{1}{2} s$ et aperturam, cuius semidiameter $= \frac{1}{11} s$ siquidem est vtrique aequae convexa et distantia oculi $O = \frac{1}{2} s$.

VI. Spatii in obiecto conspicui semidiameter $= \frac{\frac{1}{2} a}{m \frac{1}{2} + 1}$ et mensura claritatis $= \frac{175775}{m}$.

Corollarium.

203. Hoc microscopium ob duplicem causam priori anteferendum videtur, 1°. quod distantiae focales trium priorum lentium hic sint maiores, quam ante, respectu distantiae obiecti a : vnde hoc commodum nascitur, quod etiamsi distantia obiecti a hic duplo minor capiatur, quam ante; tamen istae lentes non evadant nimis exiguae; vnde longitudo instrumenti fere ad semissem reduci potest; deinde etiam 2°. hic mensura claritatis fere duplo maior est, quam casu praecedente.

Problema 3.

204. Si loco lentis obiectivae quatuor lentes sibi proximae substituantur, quarum binae priores ex vitro chrySTALLINO; posteriores vero ex coronario sint factae, manentibus binis ultimis lentibus, vt haecenus, microscopium ita adornare, vt utraque confusio penitus tollatur.

Tom. III.

M m

Solu-

Solutio.

Cum hic occurrant quinque intervalla quarum tria prima sint minima, litterae P, Q, R parum ab unitate recedent, littera T vero erit $= -1$; ita, vt sit $PQRS = \frac{m}{p}$. Litterarum vero A, B, C, D, E haec vltima E erit $= -\frac{1}{2}$ ob $\mathcal{E} = -2$, vt scilicet campus fiat vt haecenus $z = \frac{1}{m\mathcal{E} + 1}$. Iam spectetur distantia focalis quintae lentis

$$t = ABCD \cdot \mathcal{E} \cdot \frac{b}{m} = -2 ABCD \cdot \frac{b}{m},$$

quae ne nimis fiat exigua, posito $ABCD = -\mathfrak{Z}$, vt sit $t = 2 \mathfrak{Z} \frac{b}{m}$, numerus \mathfrak{Z} debet esse praemagnus. Nunc autem solutionem ita instruamus, vt litterae A, B, C, D ex calculo elidantur, huicque in finem statuamus breuitatis gratia

$$\frac{1}{p} = \alpha; \frac{r}{q} = \beta; \frac{r}{pqr} = \gamma,$$

quae ergo litterae α, β, γ ab unitate non multum discrepabunt, vbi probe notetur, has litteras cum iis, quae supra sunt vsurpatae, confundi non debere. Cum iam distantiae focales quatuor priorum lentium sint

$$p = \mathfrak{A} \alpha; q = -\alpha \mathfrak{A} \mathfrak{B} \alpha;$$

$$r = \beta \cdot \mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathcal{E} \alpha; s = -\gamma \mathfrak{A} \mathfrak{B} C \mathcal{D} \cdot \alpha;$$

vnde colligitur

$$\frac{a}{p} = \frac{1}{\mathfrak{A}} = 1 + \frac{1}{\mathfrak{A}};$$

$$\frac{a\mathcal{E}}{t} = -\frac{r}{\mathfrak{A}\mathcal{E}} = -\frac{1}{\mathfrak{A}} - \frac{r}{\mathfrak{A}\mathcal{E}};$$

$$\frac{p}{r} = \frac{1}{ABE} = \frac{1}{AB} + \frac{1}{ABC};$$

$$\frac{\gamma}{s} = -\frac{1}{ABCD} = -\frac{1}{ABC} - \frac{1}{ABCD};$$

manifestum ergo est, fore

$$\frac{p}{r} \cdot a + \frac{a}{q} \cdot a + \frac{\beta}{r} \cdot a + \frac{\gamma}{s} \cdot a = 1 - \frac{1}{ABCD} = 1 + \frac{1}{s}.$$

Cum ergo S sit numerus praemagnus, proxime esse oportet

$$\frac{p}{r} + \frac{a}{q} + \frac{\beta}{r} + \frac{\gamma}{s} = \frac{1}{s}.$$

quae est prima aequatio probe notanda. Secundam aequationem nobis suppeditabit destructio posterioris confusionis, quae, si breuitatis gratia loco fractionis $\frac{1}{s}$ seu quaecunque alia experientiae fuerit consentanea, scribatur Z , hoc modo exprimetur

$$0 = \frac{\xi}{p} + \frac{\xi \lambda^2}{q} + \frac{\beta^2}{r} + \frac{\gamma^2}{s}.$$

Tertia vero aequatio ex destructione confusionis prioris est petenda, ubi cum expediat, ut litterae λ , λ' , λ'' , λ''' non multum unitatem superent, earumque valores ob litteras ν , ν' etc. parum addiciantur simulque ut vidimus, litterae μ et μ' parum discrepent, neglectis terminis a ν pendentibus statuamus $\lambda = \lambda' = \lambda'' = \lambda''' = 1$ ac tertia nostra aequatio sequentem inducet formam:

$$\frac{\xi}{p} + \frac{\xi^2}{q} + \frac{\beta^2}{r} + \frac{\gamma^2}{s} = 0.$$

atque nunc totum negotium eo est reductum, ut his tribus aequationibus satisfiat, ubi quidem est notandum,

M m 2

dum,

dum, primae aequationi satis accurate satisfieri debe-
re; pro duabus posterioribus autem sufficere, si iis
propemodum fuerit satisfactum, quae resolutio quo
facilius instituat, ponamus porro

$$\frac{z}{p} = \frac{z}{a}; \frac{x}{q} = \frac{x}{a}; \frac{v}{r} = \frac{v}{a} \text{ et } \frac{y}{s} = \frac{v}{a},$$

ut tres nostrae aequationes prodeant.

$$\text{I. } z + y + x + v = 1.$$

$$\text{II. } \zeta z + \zeta a y + \beta x + \gamma v = 0.$$

$$\text{III. } z' + a y' + \beta x' + \gamma v' = 0.$$

in quibus duabus posterioribus litterae a , β et γ
sine notabili errore pro unitate haberi poterunt. Sta-
tuamus nunc quo resolutio planior reddatur

$$z = f + g; y = f - g;$$

$$x = b + k; v = b - k;$$

et tres nostrae aequationes abibunt in has:

$$\text{I}^{\circ}. f + b = \frac{1}{2}.$$

$$\text{II}^{\circ}. \zeta f + b = 0.$$

$$\text{III}^{\circ}. f(f' + 3g') + b(b' + 3k') = 0.$$

Ex duabus prioribus colligimus

$$f = \frac{1}{1-\zeta}; b = \frac{\zeta}{1-\zeta};$$

et quia proxime $\zeta = 1$; iam habemus hos duos va-
lores

$$f = -1 \text{ et } b = 1$$

qui

qui in tertia substituti dabunt

$$-1 - 3g' + \gamma + \frac{1}{2}k' = 0.$$

unde concluditur

$$g = \gamma \frac{1}{2}k' + \frac{1}{12}$$

vbi nihil impedit, quominus k statuatur $= 0$; interim tamen quia ob litteras β et γ posterior pars $b(b' + 3k')$ aliquantum augetur, eaque etiam tam ob terminos littera γ adfectos aliquod incrementum capit, quam ideo, quod haec pars insuper per $\frac{1}{12}$ multiplicari debet, quae fractio vnitatem est maior, manifestum est, sumi debere $g > \gamma \frac{1}{12}$. Conuenientissime ergo sumetur $g = 1$. tum vero erit

$$z = 0; y = -2; x = v = b.$$

hincque

$$p = \infty; q = -\frac{a}{2}; r = \frac{1}{2}\beta a. \text{ et } s = \frac{1}{2}\gamma a.$$

Cum igitur hic primae lentis distantia totalis fiat infinita, idem est ac si haec prima lens penitus tolleretur locoque obiectivae tantum tres lentes substituerentur, quarum sola prima ex vitro chrysellino fit paranda, et quia hic fit $a = 1$ et $\mathcal{A} = -\frac{1}{2}$, idem plane hic habetur casus, quem iam supra in probl. 2 euoluimus, ita vt superfluum foret, hoc problema vterius prosequi.

Scholion.

205. Hoc igitur problema ideo potissimum est notatu dignum, quod hic singulari prorsus methodo sumus vti eius solutionem inuestigandi, quæ in aliis occasionibus insignem vsum asserre posse videtur, ex quo etiam perspicuum est, ne opus quidem esse, quicquam insuper ad hoc caput adjicere.

CAPVT

CAPVT IV.

DE

VLTERIORI AMPLIFICATIONE

CAMPI HVIC MICROSCOPIORVM GENERI
CONCILIANDI.

Problema I.

206.

Cuiuscunque indolis fuerit lens obiectiua, post imaginem realem duas adhuc lentes ita disponere, vt margine colorato euanescente, campus maximus euadat.

Solutio.

Quemadmodum in superiori capite vidimus, naturam lentis obiectivae siue sit simplex siue multiplicata nihil in lentibus posterioribus mutare, ita vicissim multiplicatio lentium posteriorum nentiquam lentem obiectiuam adficiet; quamotrem considerabimus hic lentem obiectiuam vt simplicem, quandoquidem determinationes, quas inueniemus aequae ad omnes multiplicatas quoque erunt accommodatae. Cum igitur iam habeantur tria intervalla, litterarum P, Q,

R R

R secunda erit negativa hincque ponatur

$$Q = -k, \text{ ut sit } PQR = \frac{ma}{b}$$

distanciae igitur focales erunt

$$p = \frac{a}{R}; \quad q = -\frac{ab}{P} \cdot a;$$

$$r = -\frac{ab}{Pk} \cdot a \text{ et } r = +ABC \frac{b}{m};$$

vnde concluditur, fore $C > 1$ hinc $C < 0$. Tum vero intervalla erunt:

$$I^{\text{um}} = Aa(1 - \frac{1}{P});$$

$$II^{\text{um}} = -ABa(\frac{1}{P} + \frac{1}{Pk})$$

$$III^{\text{um}} = ABC \cdot a(-\frac{1}{Pk} + \frac{b}{ma});$$

vnde sequitur $R < 1$. Cum porro pro campo apparente sit $z = \frac{a+b}{ma+b} \cdot ab\xi$ ut campus fiat maximus, debet esse $q = 1$, $r = 1$ et $s = 1$, ut fiat

$$z = \frac{ab}{ma+b} \cdot \xi \text{ ex quo erit } M = \frac{ab}{ma+b};$$

hincque aequationes fundamentales

$$1^{\circ}. -\mathfrak{B} = (P-1)M = \frac{ab(P-1)}{ma+b};$$

$$2^{\circ}. \mathfrak{C} = (Pk+1)M-1.$$

Pro loco oculi vero distantia

$$O = \frac{ad}{Pa} \cdot \frac{b}{m} = \frac{a}{Pa} \cdot \frac{b}{m} = \frac{1}{P} r (1 + \frac{b}{ma});$$

Margo autem coloratus destructur ope huius aequationis $0 = \frac{1}{P} - \frac{1}{Pk} - \frac{1}{Pm}$ vnde invenitur $k = 1 + \frac{1}{P}$.

Quia

Quia vero debet esse $R < 1$, statuamus $R = \frac{1}{2}$ fietque

$$k = 3 \text{ et } PkR = \frac{1}{2} P = \frac{ma}{b},$$

ita, vt sit

$$P = \frac{2ma}{3b} \text{ et } Pk = \frac{2ma}{b},$$

ex quo concluditur

$$\mathcal{C} = \left(\frac{2ma+b}{b} \right) M - 1 \text{ seu}$$

$$\mathcal{C} = \frac{6ma+3b}{ma+b} - 1 = \frac{5ma+2b}{ma+b}$$

pro magnis igitur multiplicationibus erit $\mathcal{C} = 5$ hincque $C = -\frac{5}{4}$. Ex priore vero aequatione prodit

$$\mathfrak{B} = \frac{2b-2ma}{3b}; M = \frac{2b-2ma}{ma+b}$$

et pro magnis multiplicationibus

$$\mathfrak{B} = -2 \text{ et } B = -\frac{1}{2}.$$

Statuamus igitur

$$\mathfrak{B} = -2; B = -\frac{1}{2}; \mathcal{C} = 5 \text{ et } C = -\frac{5}{4},$$

dam est, vt vidimus,

$$P = \frac{2ma}{3b}, k = 3 \text{ et } R = \frac{1}{2}$$

fientque distantiae focales

$$p = 3a; q = \frac{2Ab}{m};$$

$$r = \frac{2Ab}{3m} \text{ et } s = \frac{2Ab}{6m} = \frac{1}{3} r$$

Tom. III.

N n

et

et intervalla lentium

$$I^{\text{mum}} = A a \left(1 - \frac{1}{s m a} \right);$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{A b}{s m}; \quad III^{\text{tum}} = \frac{r A b}{s m};$$

Ne igitur distantiae focales posteriorum lentium fiant nimis parvae, necesse est, ut A sit numerus praemagnus ideoque $A = 1$ proxime, vnde patet has determinationes lentem obiectivam non adficere et perinde valere utcumque lens obiectiva fuerit comparata, quamobrem iam conveniet, loco litterae A distantiam focalem q in computum introducere, ut sit $A = \frac{m q}{s b}$ sicque fient distantiae focales sequentium lentium

$$r = \frac{s q}{b} \text{ et } s = \frac{s q}{b}$$

et intervalla erunt

$$I^{\text{mum}} = \frac{m q a}{s b} \left(1 - \frac{1}{s m a} \right) = \frac{m a q}{s b} - \frac{1}{s} q;$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{a q}{b}; \quad III^{\text{tum}} = \frac{s q}{b};$$

et distantia oculi proxime $O = \frac{1}{s} s = \frac{s q}{b}$.

In omnibus igitur casibus antea tractatis loco binarum lentium posteriorum adhibere licebit has ternas lentes, dummodo intervalla hic indicata observentur hocque modo id luci nascetur, quod campus apparens augeatur in ratione 2:3 siquidem hic est

$$\zeta = \frac{r a b}{m a + b} \cdot \zeta.$$

Coroll

Coroll. 1.

207. Cum littera R arbitrio nostro permittatur, dummodo sit vnitatem minor, ponamus, $R = \frac{1}{2}$ eritque $k = \frac{1}{2}$ et ob

$$PkR = \frac{m^2}{b} \text{ erit } Pk = \frac{m^2}{2b} \text{ et } P = \frac{m^2}{b};$$

vnde sequitur

$$C = \frac{1}{2} \text{ et } B = -\frac{1}{2} \text{ hincque}$$

$$C = -\frac{1}{2} \text{ et } B = -\frac{1}{2}.$$

Coroll. 2.

208. Hoc ergo casu $R = \frac{1}{2}$ fiet

$$q = \frac{1}{m} \text{ hincque vicissim } A = \frac{m}{2}$$

vnde sequentes distantiae focales fient

$$r = \frac{1}{2m} = \frac{1}{2} q \text{ et } s = \frac{1}{2} r = \frac{1}{4} q$$

et intervalla lentium

$$I^{\text{sum}} = \frac{m}{2} q = \frac{1}{2} q; \text{ II}^{\text{sum}} = \frac{1}{2} q \text{ et}$$

$$\text{III}^{\text{sum}} = \frac{1}{2} s = \frac{1}{4} q.$$

Scholion.

209. Hic scilicet litteris B et C ex aequationibus fundamentalibus eos valores tribuimus, quos obtinerent, si multiplicatio m reuera esset infinite magna, neque vero hinc nostra solutio erroris redargui potest, nequidem pro minoribus multiplicationibus,

N n 2

dum

dum enim hoc modo a veris harum litterarum valoribus recedimus nihil aliud inde est metuendum, nisi quod campus apparens non tantus sit proditurus, quam hic supposuimus, quod vitium facile est condonandum, praecipue quoniam pro maioribus multiplicationibus nequidem fiet sensibile, quemadmodum iam supra obseruauimus; quando autem in his determinationibus litteram m quasi infinitam spectamus, quoniam P eam quoque inuoluit ob $M = \frac{1}{m} \cdot \frac{b}{a}$ in eadem scilicet hypothese, habebimus in genere

$$\mathfrak{B} = -\frac{1}{m} \cdot \frac{b}{a} \cdot P \text{ et } \mathfrak{C} = \frac{1}{m} \cdot \frac{b}{a} \cdot P k - 1;$$

vbi probe notandum est, hanc hypothesein $m = \infty$ tantum in his valoribus adhiberi; deinde litteram A , qua numerus praemagnus indicatur ex calculo extrusimus eiusque loco distantiam focalem q introduximus, ita, vt sit $A = \frac{m q}{1 b}$; vnde in genere reliquae erunt

$$r = \frac{(B+1) \cdot \mathfrak{C} \cdot q}{k} \text{ et } s = -\frac{(C+1) \cdot P \cdot k \cdot b \cdot r}{m a} = -\frac{(B+1) \cdot C \cdot P \cdot b \cdot q}{m a}$$

Tum vero etiam interualla lentium

$$\text{I}^{\text{um}} = \frac{m a q}{1 b} - \frac{m a q}{1 b P};$$

$$\text{II}^{\text{um}} = (B+1)(1+k)q = \frac{(k+1)}{q} \cdot r;$$

$$\text{III}^{\text{um}} = (1 - \frac{m a}{P k b}) s = (1-R) s.$$

Cum autem sit $P = \frac{m a}{b k R}$, valores hic assignati sequenti modo multo concinnius exprimentur:

$$\mathfrak{B} =$$

$$\mathfrak{B} = -\frac{r}{kR}; \mathfrak{C} = \frac{s}{R} - r.$$

$$B = -\frac{s}{s+kR}; C = -\frac{s+R}{s-sR}.$$

Deinde distantiae focales

$$r = \frac{s-R}{s+kR} \cdot q; s = \frac{(s-R)q}{(s+kR)(s-sR)} \text{ seu } s = \frac{r}{s-sR};$$

ac denique intervalla

$$\text{I}^{\text{num}} = \frac{m a q}{s b} - \frac{k R q}{s};$$

$$\text{II}^{\text{dum}} = \frac{R(k+1)r}{s-R};$$

$$\text{III}^{\text{thum}} = (1-R)s;$$

existente distantia oculi proxime $O = \frac{1}{2}s$.

Hactenus autem nondum rationem habuimus marginis colorati, cuius destructio postulat, $k = 1 + \frac{1}{k}$ unde formulae inuentae in sequentes abibunt:

$$\mathfrak{B} = -\frac{s^2}{R+1}; \mathfrak{C} = \frac{s}{R} - 1;$$

$$B = -\frac{s}{R+1}; C = -\frac{s+R}{s-sR};$$

$$r = \frac{s-R}{s+R} \cdot q; s = \frac{r}{s-sR} = \frac{(s-R)q}{(s-sR)(s+R)}$$

et intervalla

$$\text{I}^{\text{num}} = \frac{m a q}{s b} - \frac{(R+1)}{s} q;$$

$$\text{II}^{\text{dum}} = \frac{(sR+1)r}{s-R} = \frac{sR+1}{s+R} \cdot q;$$

$$\text{III}^{\text{thum}} = (1-R)s.$$

Has igitur determinaciones cum singulis microscopiorum speciebus quas in praecedentibus capitibus de-

N n 3

scrip-

scripsimus, combinare licebit, sicque obtinebitur sequens

Constructio generalis microscopiorum huius generis qua eorum campus in ratione sesquialtera augetur.

210. Hic iterum distantia obiecti a pro lubitu assumi potest perinde ac multiplicatio m ; tum vero etiam distantia focalis q arbitrio nostro permittitur, quam tantam assumi conuenit, ut postrema lens ocularis non fiat nimis parua; praeterea vero quoque fractio R ab arbitrio nostro pendet, dummodo ea unitate sit minor; hic autem accipiamus $R = \frac{1}{2}$, qui valor ad praxin maxime accommodatus videtur:

I. Siue lens obiectiua reuera sit simplex siue ex duabus pluribusue lentibus proxime sibi iunctis composita, ea hic ut vnica spectetur, ita, ut eius loco omnes constructiones in superioribus capitibus datae substitui possint atque inde dabitur eius aperturae semidiameter $= x$; tum vero eius a secunda lente distantia erit $= \frac{m+q}{2} - \frac{1}{2}q$; quod autem intervallum ob indolem lentis obiectiuae allquantum immutari potest, cuius tamen ratio in praxi non attendi meretur.

II. Pro secunda lente notandum est eam aeque ac sequentes ex quouis vitri genere parari posse, dummodo sint vtrunque aequaliter conuexae, ut ipsis maxima

xima apertura tribui possit. Sit igitur secundae lentis distantia focalis $= q$ eritque distantia ad lentem tertiam $= \frac{1}{2} q$.

III. Pro tertia lente eius distantia focalis capiatur $r = \frac{1}{2} q$ et distantia ad quartam lentem $= \frac{1}{10} q$.

IV. Pro quarta lente eius distantia focalis capiatur $s = \frac{1}{10} q$ et distantia ad oculum $O = \frac{1}{4} s$ proxime.

V. Nunc autem spatii in obiecto conspiciui erit semidiameter

$$\zeta = \frac{1}{2} \frac{ab}{a+b}, \quad \xi = \frac{1}{2} \cdot \frac{ab}{m \cdot a + b}$$

et mensura claritatis eadem manebit, vt ante, scilicet $= 20 \cdot \frac{b^2}{m^2}$, dum nempe mensurae in digitis exprimuntur.

COROLL. I.

211. Si ergo nolimus, vt lens ocularis minor fiat, quam $\frac{1}{2}$ dig. posito $s = \frac{1}{2}$ dig. sumi debet $q = \frac{1}{2}$ dig. hincque interuallum primum $= \frac{1}{2} \frac{m^2}{b} - \frac{1}{2}$ dig. at si in superioribus lens ocularis etiam statuatur $= \frac{1}{2}$ dig. penultima fit 1 dig. et idem interuallum. prodit circiter; vnde patet praesenti casu longitudinem instrumenti notabiliter fore minorem.

Proble-

Problema 2.

212. Cuiuscunque indolis fuerit lens obiectiua, post imaginem realem tres adhuc lentes ita disponere, vt, margine colorato euanescente, campus euadat maximus.

Solutio.

Cum hic habeantur quatuor interualla litterarum P, Q, R, S secunda iterum erit negativa sitque ergo $Q = -k$, vt fiat $PkRS = \frac{ma}{b}$. Distantiae ergo focales erunt

$$p = \mathcal{A}a; q = -\frac{\mathcal{A}\mathcal{B}}{P}.a;$$

$$r = -\frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}.a}{P.k}; s = \frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}.a}{P.k.R};$$

$$t = -\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}.\frac{b}{m} = -\frac{\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}.a}{P.k.R.S};$$

vnde si loco A littera q in calculum introducatur ob

$$\mathcal{A} = -\frac{P.q}{\mathcal{B}} \text{ erit } r = \frac{\mathcal{B}\mathcal{C}.q}{\mathcal{B}.k};$$

$$s = -\frac{\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}.q}{\mathcal{B}.k.R}; t = \frac{\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}.q}{\mathcal{B}.k.R.S}.$$

Simili modo interualla lentium per q ita reperiuntur expressa

$$\text{I}^{\text{um}} = -\frac{P.q}{\mathcal{B}} + \frac{1}{\mathcal{B}}q;$$

$$\text{II}^{\text{um}} = \frac{\mathcal{B}}{\mathcal{B}}(1 + \frac{1}{k})q;$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{\mathcal{B}\mathcal{C}}{\mathcal{B}.k}(1 - k)q;$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = -\frac{\mathcal{B}\mathcal{C}\mathcal{D}}{\mathcal{B}.k.R}(1 - \frac{1}{k})q.$$

Iam

Iam ut campus apparens prodeat maximus, statuatur litterae $q = r = s = t = 1$, ut fiat $M = \frac{ab}{a+b}$, campi semidiametro existente

$$z = M a \xi = \frac{ab}{a+b} \cdot \xi = \frac{ab}{a+b},$$

sumto $\xi = \frac{1}{2}$; qui ergo campus quasi sit quadruplicatus, dum in problemate praecedente erat triplicatus, antea vero tantum duplicatus. Hinc ergo aequationes fundamentales dabunt

$$\mathfrak{B} = (1 - P) M; \mathfrak{C} = (1 + P k) M - 1. \text{ et}$$

$$\mathfrak{D} = (1 + P k R) M - 2.$$

Cum autem sufficiat, his formulis proxime satisfecisse, quia parum interest, etiam si campus aliquantum fiat minor, spectemus multiplicationem m cum numero P quasi infinitam, ac tum istae litterae concinnius ita exprimentur ob $M = \frac{ab}{a+b}$;

$$\mathfrak{B} = -\frac{abP}{ma}; \text{ adeoque}$$

$$\frac{\mathfrak{B}}{P} = -\frac{ab}{ma}; \mathfrak{C} = \frac{abPk}{ma} - 1;$$

$$\mathfrak{D} = \frac{abPkR}{ma} - 2, \text{ et cum sit } P = \frac{ma}{b k R S},$$

hae expressiones etiam commodius ita exprimentur:

$$\mathfrak{B} = -\frac{a}{k R S}; \mathfrak{C} = \frac{a}{R S} - 1; \mathfrak{D} = \frac{a}{S} - 2;$$

at ob conditionem, qua margo coloratus destrui debet, habebimus istam aequationem

$$0 = \frac{1}{b} - \frac{1}{Pk} - \frac{1}{PkR} - \frac{1}{PkRS}$$

Tom. III.

O O

ex

ex qua nascitur.

$$k = 1 + \frac{1}{R} + \frac{1}{RS};$$

ita, vt litterae R et S arbitrio nostro permittantur. Cum autem bina vltima interualla fiant certe satis exigua, litterae R et S parum ab vnitare discrepare possunt; vnde litterae C et D manifesto fient vnitare maiores hincque C et D negatiuae, dum e contrario littera B ipsa, ac propterea etiam B sunt negatiuae, quare vt nostra interualla lentium fiant positua, cuius est, esse debere $S < 1$ et $R < 1$; qua conditione obseruata nunc omnia momenta facile determinari poterunt.

Coroll. 1.

213. Cum igitur tam R, quam S sint fractiones vnitare minores, litterae k valor certe ternarium superabit, quoniam $\frac{1}{R} > 1$ et $\frac{1}{RS} > \frac{1}{R}$.

Coroll. 2.

214. Cum sit $\frac{P}{Q} = -\frac{m}{b}$, erit primum interuallum $= \frac{m}{b} - \frac{kRS}{b} q$ cuius pars prior $\frac{m}{b}$ minor est, quam casu praecedentis problematis, ita, vt hic longitudo instrumenti adhuc minor sit proditura.

Coroll. 3.

215. Has ergo quaternas lentes etiam cum omnibus lentibus obiectiuis siue simplicibus siue compositis,

positis, quas supra descripsimus, combinare licebit; unde hoc insigne commodum assequemur, vt campus apparens prodeat quadruplicatus, cum in praecedentibus tantum esset duplicatus.

Exempl. I.

216. Cum litterae R et S debeant esse vnitatis minores, consideremus casum quasi simplicissimum et ponamus $R = \frac{1}{2}$ et $S = \frac{1}{3}$, vt fiat $RS = \frac{1}{6}$ hincque $k = 1 + 2 + 3 = 6$; ex his igitur valoribus, qui ad praxin satis accommodati videntur, colliguntur litterae

$$\mathfrak{B} = -2; \mathfrak{C} = 11; \mathfrak{D} = 4;$$

$$B = -\frac{1}{2}; C = -\frac{1}{10}; D = -\frac{1}{4};$$

deinde ex distantia focali q sequentes ita definientur:

$$r = \frac{11}{12} \cdot q; s = \frac{11}{24} \cdot q; t = \frac{11}{24} \cdot q = \frac{1}{2} s.$$

denique vero intervalla lentium,

$$I^{um} = \frac{m \cdot q}{\cdot b} - \frac{1}{2} q;$$

$$II^{um} = \frac{7}{12} q.$$

$$III^{um} = \frac{11}{12} q = \frac{1}{2} t;$$

$$IV^{um} = \frac{11}{12} q.$$

Exempl. II.

217. Statuamus nunc tam $R = \frac{1}{2}$, quam $S = \frac{1}{2}$ ac prodibit

$$O O 2$$

$$k =$$

$$k = 1 + 2 + 4 = 7, \text{ eritque}$$

$$\mathfrak{B} = -\frac{16}{9}; \mathfrak{C} = 16; \mathfrak{D} = 6;$$

$$B = -\frac{16}{11}; C = -\frac{16}{11}; D = -\frac{6}{11};$$

et distantiae focales ita per q exprimentur:

$$r = \frac{16}{11} q; s = \frac{60}{111} q; t = \frac{16}{111} q;$$

et intervalla

$$I^{\text{mum}} = \frac{m a q}{4 b} - \frac{7}{16} q;$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{1}{11} q.$$

$$III^{\text{tum}} = \frac{16}{111} q;$$

$$IV^{\text{tum}} = \frac{16}{111} q.$$

Quod tandem ad locum oculi attinet, hic in genere erit

$$O = \frac{1}{4} t \left(1 + \frac{b}{m a} \right) = \frac{1}{4} t \text{ proxime.}$$

Problema 3.

218. Cuiuscunque indolis fuerit lens obiectua, post imaginem realem quocunque adhuc lentes; quarum numerus sit $= i$, ita disponere, vt, evanescente margine colorato, campus maximus euadat.

Solutio.

Si operatio instituatur, vt in problematibus antecedentibus, erit semper $Q = -k$ litterarumque sequentium R S T etc. numerus erit $i - 1$. sitque vltima

tima = Z; tum vero pro campo hic habebitur

$$M = \frac{(i+1)b}{m \cdot a + b} \text{ ideoque } z = \frac{(i+1)ab}{m \cdot a + b}.$$

Quodsi deinde etiam, vt ante, pro determinatione litterarum B, C, D multiplicationum *m* cum numero P vt infinite magnam consideremus, reperiemus

$$B = -\frac{(i+1)bP}{m \cdot a}; \quad C = \frac{(i+1)bPk}{m \cdot a} - 1;$$

$$D = \frac{(i+1)bPkR}{m \cdot a} - 2; \quad E = \frac{(i+1)bPkRS}{m \cdot a} - 3;$$

etc.

Destructio vero marginis colorati dabit

$$k = 1 + \frac{1}{R} + \frac{1}{RS} + \frac{1}{RST} + \dots + \frac{1}{RST \dots Z}$$

quorum terminorum numerus est *i*.

Nunc vero has litteras ita definiamus, vt fiat

$$\frac{1}{R} = 2; \quad \frac{1}{RS} = 3; \quad \frac{1}{RST} = 4; \quad \frac{1}{RSTV} = 5.$$

atque vltimus

$$\frac{1}{RSTV \dots Z} = i \text{ ideoque}$$

$$R = \frac{1}{2}; \quad S = \frac{1}{3}; \quad T = \frac{1}{4};$$

$$U = \frac{1}{5}; \dots \text{ ac tandem } Z = \frac{1}{i}.$$

Cum igitur hinc prodeat

$$k = 1 + 2 + 3 + \dots + i \text{ hoc est } k = \frac{i(i+1)}{2}.$$

et cum sit

$$RST \dots Z = \frac{1}{i}, \text{ erit } kRS \dots Z = \frac{i+1}{2}.$$

O o 3

hincque

hincque

$$P = \frac{2ma}{(i+1)b} \text{ seu } \frac{1}{P} = \frac{(i+1)b}{2ma};$$

et hinc porro

$$\frac{1}{Pk} = \frac{b}{ima}; \quad \frac{1}{PkR} = \frac{2b}{ima};$$

$$\frac{1}{PkRS} = \frac{3b}{ima}; \quad \frac{1}{PkRST} = \frac{4b}{ima} \text{ etc.}$$

donec perueniatur ad $\frac{1}{PkRST...Z} = \frac{b}{ma}$.

Iam ex his formulis litterae nostrae germanicae B, C, D etc. reperiuntur

$$B = -2; \quad C = i^2 + i - 1;$$

$$D = \frac{i^2 + i - 4}{2}; \quad E = \frac{i^2 + i - 9}{3};$$

$$F = \frac{i^2 + i - 16}{4} \text{ etc.}$$

$$B = -\frac{2}{3}; \quad C = \frac{i^2 + i - 1}{3 - i - i^2};$$

$$D = \frac{i^2 + i - 4}{6 - i - i^2}; \quad E = \frac{i^2 + i - 9}{12 - i - i^2};$$

$$F = \frac{i^2 + i - 16}{20 - i - i^2} \text{ etc.}$$

donec ultimus B fiat = 1.

Ex his igitur valoribus poterimus distantias focales omnium lentium post secundam per huius ipsius distantiam focalem q definire, quod facile praestabitur sequenti modo:

$$\frac{r}{q} = \frac{B}{C} = \frac{2}{3} \cdot \frac{i^2 + i - 1}{i^2 + i}; \text{ ergo } r = \frac{2}{3} \cdot \frac{i^2 + i - 1}{i^2 + i} \cdot q$$

$$\frac{s}{r} = -\frac{CD}{CR} = \frac{i^2 + i - 4}{i^2 + i - 2}; \text{ ergo } s = \frac{i^2 + i - 4}{i^2 + i - 2} \cdot r$$

$$\frac{1}{s} =$$

$$\frac{t}{i} = -\frac{D\theta}{D\delta} = \frac{i^2 + i - 6}{i^2 + i - 6}; \text{ ergo } t = \frac{i^2 + i - 6}{i^2 + i - 6} \cdot s$$

$$\frac{u}{r} = -\frac{E\theta}{E\tau} = \frac{i^2 + i - 12}{i^2 + i - 12}; \text{ ergo } u = \frac{i^2 + i - 12}{i^2 + i - 12} \cdot s$$

sicque vltcrius

$$\varphi = \frac{i^2 + i - 15}{i^2 + i - 10} u; \quad \psi = \frac{i^2 + i - 16}{i^2 + i - 11} \varphi;$$

etc.

Lentium intervalla denique ita determinabuntur:

$$I^{lum} = -\frac{1}{6} (P - 1) q = \frac{mag}{(i+1)b} - \frac{1}{6} q$$

$$II^{lum} = \frac{1}{2} \cdot \frac{i^2 + i + 1}{(i^2 + i - 1)} r$$

$$III^{lum} = -\frac{1}{2} (R - 1) = \frac{1}{i^2 + i - 1} \cdot s$$

$$IV^{lum} = -\frac{1}{2} (S - 1) = \frac{1}{i^2 + i - 1} \cdot s$$

$$V^{lum} = -\frac{1}{2} (T - 1) = \frac{1}{i^2 + i - 6} \cdot u$$

$$VI^{lum} = -\frac{1}{6} (U - 1) = \frac{1}{i^2 + i - 15} \cdot \varphi.$$

etc.

COROLL. I.

219. Si igitur sit $i = 1$. vt lens vnica post imaginem realem reperiatur, erit $r = \frac{1}{2} q$; et intervalla

$$I^{lum} = \frac{mag}{ab} - \frac{1}{2} q.$$

$$2^{lum} = 2r. \text{ et } 0 = \frac{1}{2} r (1 + \frac{b}{ma})$$

Coroll.

Coroll. 2.

220. Si $i = 2$; vt sint duae lentes post imaginem realem, earum distantiae focales erunt

$$r = \frac{1}{2}q \text{ et } s = \frac{1}{2}r = \frac{1}{4}q.$$

tum vero intervalla

$$I^{\text{mum}} = \frac{m \cdot a \cdot q}{s \cdot b} - \frac{1}{2}q.$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{1}{2}r = \frac{1}{4}q.$$

$$III^{\text{tum}} = \frac{1}{2}s = \frac{1}{4}q. \text{ et } O = \frac{1}{2}s \left(1 + \frac{b}{ma}\right).$$

Coroll. 3.

221. Si sit $i = 3$, vt tres lentes post imaginem realem reperiantur, erit

$$r = \frac{1}{3}q; s = \frac{1}{3}r = \frac{1}{9}q; t = \frac{1}{3}s = \frac{1}{27}q;$$

tum vero intervalla

$$I^{\text{mum}} = \frac{m \cdot a \cdot q}{s \cdot b} - \frac{1}{3}q;$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{1}{3}r = \frac{1}{9}q;$$

$$III^{\text{tum}} = \frac{1}{3}s = \frac{1}{27}q;$$

$$IV^{\text{tum}} = \frac{1}{3}t = \frac{1}{243}q.$$

Pro loco denique oculi

$$O = \frac{1}{3}s \left(1 + \frac{b}{ma}\right).$$

Coroll. 4.

222. Si sit $i = 4$, vt quatuor lentes post imaginem realem reperiantur, earum distantiae focales erunt

$$r =$$

$$r = \frac{10}{15} q;$$

$$s = \frac{8}{9} r = \frac{76}{135} q;$$

$$t = \frac{11}{14} s = \frac{836}{2079} q;$$

$$u = \frac{1}{2} t = \frac{418}{1039.5} q;$$

tum vero intervalla erunt

$$I^{mum} = \frac{m a}{s b} - \frac{1}{2} q;$$

$$II^{dum} = \frac{11}{10} r = \frac{76}{15} q;$$

$$III^{tium} = \frac{2}{10} s = \frac{11}{135} q;$$

$$IV^{tum} = \frac{1}{11} t = \frac{76}{1039.5} q;$$

$$V^{tum} = \frac{1}{2} u = \frac{209}{1039.5} q;$$

et pro loco oculi

$$O = \frac{1}{2} u (1 + \frac{b}{m a}).$$

COROLL. 5.

223. Si sit $i = 5$, vt quinque lentes post imaginem realem disponantur, erit

$$r = \frac{10}{15} q;$$

$$s = \frac{12}{14} r = \frac{17.10}{14.15} q.$$

$$t = \frac{7}{8} s = \frac{7.17.10}{8.14.15} q.$$

$$u = \frac{7}{9} t = \frac{7.17.10}{9.8.14.15} q.$$

$$v = \frac{1}{2} u = \frac{7.17.10}{2.9.8.14.15} q.$$

Tum vero intervalla erunt

$$I^{mum} = \frac{m a}{s b} - \frac{1}{2} q.$$

Tom. III.

P p

II^{dum}

$$\text{II}^{\text{dum}} = \frac{16}{3}, r = \frac{16}{3} \cdot q.$$

$$\text{III}^{\text{dum}} = \frac{1}{65} s = \frac{20}{3 \cdot 5 \cdot 13} \cdot q.$$

$$\text{IV}^{\text{dum}} = \frac{1}{81} t = \frac{13 \cdot 10}{3 \cdot 3 \cdot 14 \cdot 17} \cdot q.$$

$$\text{V}^{\text{dum}} = \frac{1}{14} u = \frac{13 \cdot 10}{2 \cdot 7 \cdot 14 \cdot 17} \cdot q.$$

$$\text{VI}^{\text{dum}} = \frac{1}{2} v = \frac{7 \cdot 10 \cdot 10}{1 \cdot 1 \cdot 2 \cdot 7 \cdot 17} \cdot q$$

ac denique

$$O = \frac{1}{2} v \left(1 + \frac{b}{m a} \right).$$

SECTION

SECTIO QVARTA.
DE
MICROSCOPIIS
COMPOSITIS,
IN QVIBVS DVAE IMAGINES
REALES OCCVRRVNT.

Pp 2



CAPVT I.
DE
MICROSCOPIIS SIMPLICIORIBVS
HVIVS GENERIS.

Praemonitum.

Cum microscopia ad hanc sectionem relata iterum situ erecto obiecta repraesentent, litterae q, r, s, t etc. vna cum multiplicatione *m* eadem retinent signa, quae in praeceptis generalibus sunt usurpata.

P p 3

Pro-

Problema 1.

224. Microscopium huius generis ex tribus lentibus componere, eiusque qualitates et defectus investigare.

Solutio.

Cum hic tantum tres lentes occurrant ideoque duo interualla, in quorum utroque imago realis existit, ambae litterae P et Q statuendae sunt negatiuae quamobrem ponamus $P = -k$ et $Q = -k'$. ut sit $kk' = \frac{m \cdot a}{b}$; distantiae vero focales lentium erunt

$$p = Aa; q = \frac{A \cdot B \cdot a}{k}; r = \frac{A \cdot B \cdot a}{k k'} = A B \frac{b}{m}.$$

Interualla vero lentium

$$I^{\text{mum}} = Aa(1 + k);$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{A \cdot B \cdot a}{k} \left(1 + \frac{1}{k'}\right);$$

ita, ut prima imago realis distet a prima lente interuallo $= Aa$ et a secunda interuallo $= \frac{Aa}{k}$; posterior vero imago realis post lentem secundam cadit interuallo $= \frac{A \cdot B \cdot a}{k}$ et ante tertiam interuallo $= \frac{A \cdot B \cdot a}{k k'}$ ac si spatii in obiecto conspicui semidiameter sit $= z$, semidiameter prioris imaginis erit $= Az$, quae est inuersa; posterioris vero $= ABz$, quae iterum est erecta. Hinc igitur patet, esse debere $A > 0$. et $B > 0$, unde quoque fient $A > 0$ et $B > 0$, ita tamen, ut sit $A < 1$ et $B < 1$. Tum vero erit

$$z =$$

$$z = \frac{q+r}{m a - b} a b \xi \text{ et } M = \frac{q+r}{m a - b} b$$

vt sit $z = M a \xi$. vnde nanciscimur

$$\mathfrak{B} q = -(1+k) M;$$

ex quo perspicuum est, cum \mathfrak{B} sit positium, fieri q negatiuum. eoque ergo campum apparentem diminui; quare, ne is penitus ad nihilum redigatur, trioui debeat litterae r maximus valor, qui est vuitas et posito $q = -\omega$, debet esse $\omega < 1$, cum sit

$$M = \frac{1-\omega}{m a - b} b; \text{ deinde ob}$$

$$\mathfrak{B} = \frac{1+k}{\omega} M = \frac{1+k}{\omega} \cdot \frac{1-\omega}{m a - b} b$$

quia $\mathfrak{B} < 1$. debeat esse

$$(1+k)(1-\omega)b < \omega(ma-b),$$

quae quidem conditio facile impletur, si fuerit

$$\omega > \frac{(1+k)b}{ma+bk} \text{ et quia insuper est } \omega < 1,$$

ad hoc requiritur, vt sit $ma > b$, quae quidem conditio pro maioribus multiplicationibus sponte habet locum. Quodsi vellemus assumere $\omega = \frac{(1+k)b}{ma+bk}$, prodiret $\mathfrak{B} = 1$ hincque $B = \infty$ et instrumentum fieret infinite longum; ex quo perspicuum est, necessario capi oportere $\omega > \frac{(1+k)b}{ma+bk}$.

Nunc etiam videamus, num margo coloratus destrui possit; quem in finem ante locus oculi examinari debet hac aequatione determinatus

$$O = \frac{r}{na} \cdot \frac{b}{m} \rho b r = 1.$$

Quo-

Quoniam igitur r est positium, utique erit $O > o$. unde pro destructione marginis colorati habebitur ista aequatio $o = \frac{o}{k} + \frac{1}{kq}$; quod cum fieri nequeat, manifestum est, huiusmodi microscopia insigni vitio marginis colorati laborare; ita, ut superfluum foret, in reliqua constructionis praecepta inquirere.

COROLL. 1.

225. Cum ob duas imagines reales pauciores, quam tres, lentes adhiberi nequeant, constructio in problemate contenta utique est simplicissima, quae locum habere queat; quare cum eam repudiare cogamur, ad minimum quatuor lentibus vii oportebit.

COROLL. 2.

226. Quoniam formula pro destructione marginis colorati duabus constat partibus positivis, ista confusio multo erit maior, quam in telescopiis et microscopiis ex duabus tantum lentibus formatis ideoque multo minus tolerari poterit.

SCHOLION.

227. Cum igitur tribus lentibus hic propositis unam ad minimum insuper adiici oporteat, id tripliti modo fieri poterit, primo enim haec nova lens inter lentem obiectivam et primam imaginem realem; secundo insuper inter imaginem realem primam et secundam, ita, ut in hoc intervallo duae
lentes

lentes constituentur; tertio vero inter imaginem realem secundam et lentem ocularem. Verum hic tertius casus eodem vitio laborabit, quod hic est reprehensiveum; litterae enim P et Q eosdem retinebant valores $-k$ et $-k'$, quippe quibus tantum tertia littera R adiungitur, sicque littera q retinebit quoque valorem negativum, qui sit $q = -\omega$, unde pro margine colorato destruendo habebitur, ista aequatio

$$0 = \frac{\omega}{k} + \frac{r}{kk'} + \frac{s}{kk'R}$$

quae nequaquam subsistere potest, nisi vel r vel s capiatur negativum; quod autem cum iam q habeat valorem negativum, nequaquam expedit, quoniam alioquin campus nimis redderetur angustus, quocirca tantum bini casus priores nobis enotandi relinquuntur.

Problema 2.

228. Microscopia huius generis ita ex quatuor lentibus componere, ut secunda adhuc ante priorem imaginem realem cadat; tertia vero inter ambas imagines ideoque sola ocularis post secundam imaginem, in quo id potissimum efficiatur, ut margo coloratus evanescat.

Solutio.

Hic ergo habentur tria intervalla eodemque litterae P, Q et R, quarum duae posteriores debent esse negativae. Ponamus itaque $Q = -k$ et $R = -k'$,

Tom. III.

Q q

vt

vt sit $P k k' = \frac{m a}{b}$; distantiae porro focales harum lentium erunt

$$p = \mathcal{A} a; q = -\frac{A \mathcal{G}}{F} \cdot a; r = -\frac{A B \mathcal{E} \cdot a}{F k} \text{ et}$$

$$s = -\frac{A B C}{F k k'} \cdot a = -A B C \cdot \frac{b}{m}$$

tum vero intervalla lentium

$$I^{mum} = A a (1 - \frac{1}{k});$$

$$II^{dam} = -\frac{A B a}{F} (1 + k);$$

$$III^{tium} = -\frac{A B C a^2}{F k} (1 + k);$$

unde patet, esse debere $-A B > 0$ et $C > 0$, deinde notetur, primam imaginem cadere post lentem secundam ad intervallum $= -\frac{A B a}{F}$ et ante tertiam intervallo $= -\frac{A B a}{F k}$; posteriorem vero imaginem cadere post lentem tertiam intervallo $= -\frac{A B C a}{F k}$; et ante ocularem intervallo $= -\frac{A B C a}{F k k'}$; praeterea vero imaginis prioris innerfae radii esse $= A B z$; posterioris vero erectae $= A B C \cdot z$, existente

$$z = \frac{q + r + s}{m b - j} \cdot a b \zeta. \text{ hincque } M = \frac{q + r + s}{m a - d} \cdot b,$$

ita, vt sit $z = M a \zeta$, quae quantitas per hypothesin debet esse positiva; ex hoc autem valore deductae sunt sequentes formulae

$$\mathcal{B} q = (P - 1) M;$$

$$\mathcal{E} r = -(P k + 1) M - q.$$

Ob conditionem $C > 0$ autem modo allatam debet esse $\mathcal{E} > 0$ et $\mathcal{E} < 1$. ex quo perspicuum est, vel q
vel r

vel r esse debere negativum. Vtrum igitur locum habeat, conueniet δ sumi positue atque adeo poni $\delta = r$. vt sit $M = \frac{1+\delta+r}{m\delta-b} \cdot b$. Hinc autem oculi distantia post lentem ocularem prodibit $O = \frac{r}{m} \cdot \frac{b}{m\delta}$ quia igitur $r > 0$; haec distantia fiet positua ideoque margo coloratus destruetur ope huius aequationis:

$$0 = \frac{q}{r} - \frac{r}{rk} + \frac{1}{rk\omega}$$

quae nequiquam subsistere posset, si esset $r < 0$, vnde necesse est, vt sit $q < 0$. Statuatur ergo $q = -\omega$, eritque $k' = k\omega + r$, atque nunc nouimus esse debere

$$\mathfrak{B} = \frac{1-p}{\omega} \cdot M \text{ et } \mathfrak{C} = -\frac{(pk+r)M+\omega}{r}$$

qui valor cum esse debeat posituius, erit

$$(Pk+r)M < \omega, \text{ hincque } \omega > \frac{(pk+r)(1+r)b}{m\delta+pkb}$$

Cum autem sit

$$\frac{m\delta}{b} = Pkk' = \frac{pk}{k\omega+r}$$

oriatur haec aequatio

$$Pk^2\omega^2 + \omega(1+r)(P-Pk-1)k - (Pk+r)(1+r)r > 0$$

quae aequatio conditionem continet, secundum quam littera ω debet definiri. Definitis autem conuenienter litteris ω et r indeque deductis valoribus \mathfrak{B} et \mathfrak{C} saltem quam proxime, reliqua elementa innotescunt; tum vero nihil aliud superest, nisi vt apertura lentis obiectivae ex aequatione pro semidiametro confusionis determinetur.

Qq 2

Coroll.

Coroll. 1.

229. Ponamus breuitatis gratia

$$\frac{m}{n} = M, \text{ vt sit } M = \frac{1-\omega+r}{\omega-1},$$

et habebimus

$$Pk = M(k\omega + r) \text{ et } B\omega = (1-P) \left(\frac{1-\omega+r}{\omega-1} \right)$$

$$\text{et } (Pk + 1) \frac{(1-\omega+r)}{\omega-1} = \frac{(Mk\omega+r)(1-\omega+r)}{\omega-1}$$

Unde $\omega \in \mathcal{E}r$; ex quo patet fore $\omega \in \mathcal{E}r$, vbi constat, esse $\mathcal{E}r > 0$ et $\mathcal{E} < r$.

Coroll. 2.

230. Cum igitur ω notabiliter maius esse debeat, quam $\mathcal{E}r$, videamus, an fieri possit $\omega = r$; quem in finem ponamus $\omega = r$ et vltima aequatio fiet

$$r(1-\mathcal{E}) = \frac{\mathcal{E}(1+r)r+r}{\omega-1};$$

vnde concluditur

$$r = \frac{\mathcal{E}(1+r)r+r}{\mathcal{E}(1+r)+1-\mathcal{E}}$$

quod, cum esse debeat $r > 0$, fieri nequit, sicque etiam certum est, esse debere $\omega > r$, ita, vt campus ne ad valorem eius simplicem quidem $z = \frac{\omega \mathcal{E}}{\omega-1}$ augeri possit ob $1-\omega+r < 1$.

Coroll. 3.

231. Cum igitur sit $\omega - r > 0$, plurimum interest, nosse, quomodo isti formulae minimus valor con-

concilietur; quem in finem litteris ω et r vt variabilibus spectatis hoc eueniet, si sit $d\omega = dr$, cui regulæ conuenienter differentietur nostra æquatio:

$$(\omega - \mathcal{E}r)(\mathcal{M} - 1) = (\mathcal{M}(k\omega + r) + 1)(1 - \omega + r)$$

ac prodibit

$$(1 - \mathcal{E})(\mathcal{M} - 1) = \mathcal{M}(1 - \omega + r)(k + 1)$$

vnde colligimus

$$1 - \omega + r = \frac{(1 - \mathcal{E})(\mathcal{M} - 1)}{\mathcal{M}(k + 1)}$$

ita, vt sit $M = \frac{1 - \mathcal{E}}{\mathcal{M}(k + 1)}$, quæ formula præbet maximum campum, quem quidem obtinere licet. Hic autem campus maximus obtinebitur capiendò

$$\omega = r + \frac{\mathcal{M}(\mathcal{E} + k) + 1 - \mathcal{E}}{\mathcal{M}(k + 1)}$$

qui valor in nostra æquatione substitutus dabit

$$r(1 - \mathcal{E})(\mathcal{M} - 1) + \frac{(\mathcal{M} - 1)^2 \mathcal{E} + (\mathcal{M} - 1)(\mathcal{M}k + 1)}{\mathcal{M}(k + 1)} \\ = \frac{(1 - \mathcal{E})(\mathcal{M} - 1)}{(k + 1)} \left(r(k + 1) + \frac{(\mathcal{M} - 1)k\mathcal{E} + \mathcal{M}k^2 + k}{\mathcal{M}(k + 1)} \right)$$

vbi membra litteram r continentia se mutuo tollunt, relinquitur hæc æquatio

$$(1 - \mathcal{E})(1 + \mathcal{E}k) + \mathcal{M}(\mathcal{E} + k)(\mathcal{E}k + 1) = 0$$

quæ reducitur ad hanc

$$\mathcal{M}(\mathcal{E} + k) + 1 - \mathcal{E} = 0;$$

quæ cum sit impossibilis, sequitur, hunc campum maximum ne quidem obtineri posse.

Scholion.

232. Parum vero refert, vtrum campum illum maximum obtinere queamus nec ac, cum etiam hic non defint remedia, campum pro lubitu amplificandi; quare relicta hac inuestigatione aliquot casus euoluamus, qui ad praxin inprimis accommodati videntur ac primo quidem apparet litteram P vnitati non nimis vicinam assumi posse, quia tum secundâ lens primæ tam esset propinqua, vt ambæ tanquam vna spectari possent: ex quo casus præcedente problemate tractatus resultaret, quem locum habere non posse vidimus. Quamobrem pro P numerum satis magnum accipi conueniet, deinde etiam cum semper sit $\omega > 1$, e re erit r quam minimum accipere, denique etiam vt ad campum maximum quantum fieri licet appropinquemus, conueniet litteras k et C quam minimas assumi.

CASVS I

quo $P = \infty$.

Hoc ergo casu fit interuallum primum $= A$, ideoque $A > 0$ et $\mathfrak{A} < 1$, ac secundâ lens cadet in ipsam imaginem primam, cuius distantia focalis ne fiat $= 0$. debet esse $\mathfrak{B} = \infty$ ita, vt sit

$$\frac{r}{g} = -\zeta \text{ hincque } q = \frac{A^2}{\zeta}.$$

Deinde cum sit $r = -\frac{ABCa}{fk}$, ob $\mathfrak{B} = \infty$ fit $B = -1$
et

et ob $\mathcal{E} < 1$ manifestum est, esse debere $k = 0$, ut fieri possit $P k$ quantitas finita, at quia $k = 0$ erit $k = r$, hincque $P k = \mathcal{M} r$ existente $\mathcal{M} = \frac{m}{b}$; ex quo erit

$$r = \frac{A \mathcal{E} a}{\mathcal{M} r}, \text{ et } s = A C \cdot \frac{b}{m};$$

unde pro magnis multiplicationibus esse debet C numerus praemagnus hincque \mathcal{E} ab unitate parum deficere. Reliqua vero interualla serunt

$$\text{I}^{\text{dum}} = \frac{A a}{\mathcal{M} r} = \frac{r}{\mathcal{E}} \text{ et}$$

$$\text{III}^{\text{tum}} = \frac{A C a}{\mathcal{M} r} (1 + r) = (1 + C) r + s.$$

Praeterea vero distantia oculi erit $O = \frac{r}{\mathcal{M}}$.

Nunc autem cum sit $M = \frac{1 - \omega + r}{\mathcal{M}}$; hunc valorem in binis formulis $\mathcal{B} \omega$ et $\mathcal{E} r$ non substituamus, sed in iis litteram M retineamus, quo eam facilius deinceps definire queamus; tum autem ob $\frac{r}{\mathcal{M}} = -\zeta$ ex priorie inuenimus $\omega = \zeta M$ ex posteriore vero

$$\mathcal{E} r = -M - \mathcal{M} r M + \zeta M \text{ siue}$$

$$r (\mathcal{E} + M \mathcal{M}) = (\zeta - 1) M \text{ hincque}$$

$$r = \frac{(\zeta - 1) M}{\mathcal{E} + M \mathcal{M}}, \text{ hinc ergo colligimus}$$

$$\omega - r = \frac{(\mathcal{E} + M \mathcal{M} - 1) \zeta M + M}{\mathcal{E} + M \mathcal{M}} \text{ vel}$$

$$\omega - r = \frac{(\mathcal{M} \zeta - (1 - \mathcal{E} \zeta + 1) M)}{\mathcal{M} \mathcal{M} + \mathcal{E}} \text{ et}$$

$$1 - \omega + r = \frac{\mathcal{M} \mathcal{M} + \mathcal{E} - \mathcal{M} \zeta + (1 - \mathcal{E} \zeta) M - M}{\mathcal{M} \mathcal{M} + \mathcal{E}}.$$

quae

quae expressio aequalis esse debet huic $(M - 1)M$;
vnde nascitur haec aequatio:

$M \cdot M (M - 1 + \zeta) - M (1 - \epsilon) (M - 1 + \zeta) - \epsilon = 0$
ex qua, cum sit proxime $\epsilon = 1$, colligimus etiam
proxime $M = \sqrt{\frac{1}{M(M-1+\zeta)}}$, adcuratius vero erit

$$M = \frac{1-\epsilon}{1-M} + \sqrt{\frac{\epsilon}{M(M-1+\zeta)}}$$

revera autem

$$M = \frac{1-\epsilon}{1-M} + \sqrt{\left(\frac{\epsilon}{M(M-1+\zeta)} + \frac{(1-\epsilon)^2}{1-M^2}\right)}$$

quo valore inuento simul innotescunt litterae λ et r ,
vnde reliqua omnia determinabuntur. Denique pro
apertura lentis obiectivae determinanda, quia nulla
ratio vitri diuersitatem suadet, satisfieri debet huic
aequationi:

$$\lambda = \frac{M \mu x}{\sigma} \left(\frac{\lambda}{\sigma} + \frac{1}{A \mu} - * + \frac{r \lambda^2}{A \sigma} + * \right)$$

vbi terminus secundus sponte euauit, tertius vero ob
C numerum praemagnum tuto reijci potest; vnde si
hic factor posterior ponatur $= A$, reperitur

$$x = \frac{\sigma}{\lambda} \sqrt{\frac{1}{M \mu A}}$$

Coroll. 1.

233. Quia M est numerus praemagnus, loco
factoris $M - 1 + \zeta$ scribere licet M , siquidem ζ
non fuerit numerus valde magnus; nulla autem ra-
tio suadet pro ζ tantum numerum adhibere; sufficit
enim

enim, vt capiatur $\zeta > 1$, ne r vel euaneſcat vel adeo negatiuum euadat. Tum igitur erit

$$M = \frac{1-\epsilon}{2\epsilon\eta} + \sqrt{\left(\frac{\epsilon}{\eta^2} + \frac{(1-\epsilon)^2}{4\eta^4}\right)}$$

$$= \frac{1-\epsilon}{2\epsilon\eta} + \frac{1+\epsilon}{2\eta} = \frac{1}{\eta}$$

vnde viciffim colligitur

$$\omega = \frac{\zeta}{\eta} \text{ et } r = \frac{\zeta-1}{\eta(1+\epsilon)}.$$

Coroll. 2.

234. Hinc ergo ſequentes adipiſcimus determinaciones pro ipſa microſcopii conſtructione:

1°. diſtantiæ focales lentium erunt

$$p = 2a; q = \frac{a}{\zeta};$$

$$r = \frac{A\epsilon(1+\epsilon)a}{\zeta-1} \text{ et } s = AC, \frac{b}{m} = \frac{ACa}{\eta}.$$

2°. lentium interualla

$$1^{um} = Aa;$$

$$2^{dum} \frac{r}{\epsilon} = \frac{A(1+\epsilon)a}{\zeta-1} \text{ et}$$

$$3^{tium} = (1+C)r + s = \frac{AC(1+\epsilon)a}{\zeta-1} + \frac{ACa}{\eta}$$

tum vero diſtantia oculi erit $O = s$.

3°. pro apertura inuenienda erit

$$\Lambda = \frac{\lambda}{\eta^2} + \frac{1}{A\eta} - * + \frac{(1+\epsilon)}{A^2(\zeta-1)} \left(\frac{\lambda''}{\epsilon^2} + \frac{\nu}{C\epsilon} \right) + \frac{\lambda'''}{A^2C\eta}$$

vbi membrum vltimum manifeſto omitti poteſt.

Tom. III.

R r

Scho-

Scholion.

235. Iam innuimus, nullam rationem suadere, cur pro ζ numerum satis notabilem accipere velimus, interim tamen tertium interuallum, quod est

$$\frac{AC(1+\epsilon)^2}{\zeta-1} + \frac{AC \cdot 2}{\epsilon^2}$$

fieri videtur nimis magnum, nisi ζ vnitatem multum superet, quoniam pro C numerum satis magnum assumi conuenit atque etiam A numero satis notabili aequari debet. Interim tamen semper praestabit, maiorem instrumenti longitudinem tolerare, quam campum restringere. Verum etiam si ζ maius acciperemus, ut mensurae prodeant ad praxin magis accommodatae; nullum aliud incommodum inde esset metuendum, nisi quod campus minor esset reuera futurus, quam intendimus; quem vero defectum aliquot insuper lentibus adiungendis facile supplere licebit. At vero plurimum refert, ut numerus A satis notabilis accipiat, ut \mathcal{A} satis prope ad vnitatem reducatur, id quod necessarium est, ut Λ satis exiguum reddatur hincque maior claritatis gradus obtineatur; quem in finem sufficere videtur, dummodo statuatur $A = 6$; hinc enim fit $\mathcal{A} = \frac{1}{6}$ ideoque $\frac{\lambda}{\mu} = \frac{1}{11} \lambda$, qui valor sumto $\lambda = 1$ non multum superat $\frac{1}{11}$, qui per $\mu < 1$ multiplicatus certe infra $\frac{1}{11}$ reducitur; vnde iam satis notabilis valor pro x resultat. Si igitur statuatur $A = 6$, videamus quantum sumi oporteat C , ne s fiat nimis paruum etiam pro insigni multiplicatione.

plicatione $m = 960$. Quia itaque tum fit $s = \frac{40}{100}$ dig.
 $= \frac{2}{5}$ dig. haec distantia non infra $\frac{1}{2}$ dig. deprimeretur,
 dummodo $C = 5$ quare si statuamus $C = 6$, ut fit
 $E = \frac{1}{2}$, ex hac parte nihil erit metuendum; tum
 vero tertium interuallum euadit $\frac{2 \cdot 1 \cdot 2 \cdot 6}{(2-1)}$, omisso altero
 membro, siue $\frac{2 \cdot 6}{2-1} = \frac{12}{1}$; unde si distantia obiecti
 sit dimidii digiti, hoc interuallum erit $\frac{12}{2-1}$ dig.
 quod ergo sumto $\zeta = 3$ vel $\zeta = 4$ iam fit tam mo-
 dicum, ut nulla possit esse ratio de eo conquerendi.

CASVS II.

quo $r = 0$.

Hoc ergo casu erit $k = k \omega$ ideoque $P = M \omega$
 tum vero $M = \frac{1-\omega}{\omega-1}$. Hinc aequationes ex campo
 deductae erunt

$$I. \mathfrak{B} \omega = \frac{(1-\omega)(1-\omega)}{\omega-1}.$$

$$II. \mathfrak{C} r = - \frac{(\omega k \omega + 1)(1-\omega)}{\omega-1} + \omega = 0.$$

Cum igitur $P = M \omega$, erit $\omega = \frac{P}{M}$ et $1-\omega = \frac{\omega-P}{\omega}$;
 unde patet, P minus esse debere, quam M . Hic au-
 tem valor in aequatione posteriore substitutus dabit
 $k = \frac{\omega(P-\omega)}{P(\omega-1)}$, unde cum $k > 0$ patet esse debere $P > r$.
 hinc autem porro sequitur, fore $A > 0$, hincque
 $\mathfrak{A} < r$; deinde vero reperitur

$$B = - \frac{(P-1)(\omega-P)}{\omega(P-1)-P^2}; \quad \mathfrak{B} = - \frac{(P-1)(\omega-P)}{P(\omega-1)};$$

II. 2

$R r$ unde

vnde B etiam negatiuum valorem obtinet, vti rei natura postulat. Denique erit

$$k' = \frac{a}{p-k} = \frac{a-p}{p-1} \text{ et } M = \frac{a-p}{a(a-1)},$$

vnde campus cognoscitur; hinc igitur patet, quo minus capiatur P, eo maiorem proditurum esse campum et cum P vnitatem superare debeat, semper erit $M < \frac{1}{a}$. His igitur valoribus inuentis habebimus

1°. distantias focales

$$p = 2a; q = \frac{A(p-1)(a-p)a}{(a-1)};$$

$$r = \frac{A C_1 (a-p)^2 a}{a(a-1)(p-1)-p^2} \text{ et } s = \frac{A C_1 (p-1)(a-p)a}{a(a-1)(p-1)-p^2}$$

et intervalla lentium

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{p});$$

$$2^{um} = \frac{A(a-p)a}{a-1};$$

$$3^{um} = \frac{A C_1 (a-p)(a-1)a}{a(a-1)(p-1)-p^2}.$$

Tum vero oculi distantia erit

$$O = \frac{s}{a} = \frac{a-1}{a-p} \cdot s$$

ac denique spatii in obiecto conspicui erit semidiameter $z = \frac{a-p}{a(a-1)} \cdot a \xi$. Aperturam vero lentis obiectivae ex aequatione nota definire oportet, pro aperturis vero sequentium lentium notetur esse $\omega = \frac{p}{a}$ et $r = 0$. Vnde colligitur semidiameter aperturae

$$\text{lentis II}^{dae} = \frac{1}{2} x + \frac{pq}{a};$$

$$\text{lentis III}^{dae} = \frac{x}{p-k} + 0 = \frac{a-p}{a(p-1)} \cdot x;$$

$$\text{lentis IV}^{ae} = \frac{x}{a} + \frac{1}{2} s.$$

Coroll.

Coroll. 1.

236. Quoniam campus postulat, vt P satis parvum accipiat, pro maioribus multiplicationibus licebit P prae M negligere, vnde si P unitatem non multum superet, distantiae focales ita exprimentur

$$p = A a; q = \frac{A \cdot (P-1) \cdot a}{P};$$

$$r = \frac{A C}{P-1} \cdot a \text{ et } s = \frac{A C}{P(P-1)} \cdot a.$$

deinde intervalla lentium

$$I^{\text{mam}} = A a \left(1 - \frac{1}{P} \right);$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{A a}{P};$$

$$III^{\text{trum}} = \frac{A C \cdot a}{P(P-1)};$$

et distantia oculi $O = s$.

Coroll. 2.

237. Si ergo statuamus $P = 2$, fient distantiae focales

$$p = A a; q = \frac{1}{2} A a;$$

$$r = \frac{1}{2} A C \cdot a \text{ et } s = \frac{1}{4} \frac{A C}{A} \cdot a.$$

et intervalla

$$I^{\text{mam}} = \frac{1}{2} A a;$$

$$II^{\text{dum}} = \frac{A a}{2};$$

$$III^{\text{trum}} = \frac{1}{4} A C \cdot a;$$

et pro campo $z = \frac{a C}{2A}$.

R r 3

Coroll.

Coroll. 3.

238. Si ut supra pro telescopiis fecimus statuamus $P = \sqrt{m}$ (quoniam quod ibi erat m , hic nobis est m) distantiae focales ita exprimentur:

$$p = \frac{A}{\sqrt{m}} a; q = \frac{A(\sqrt{m}-1)}{\sqrt{m}+\sqrt{m}} a;$$

$$r = \frac{A C (\sqrt{m}-1)}{\sqrt{m}} a; s = \frac{A C (\sqrt{m}-1)}{\sqrt{m} \sqrt{m}} a;$$

et intervalla lentium

$$I^{mum} = A a \left(\frac{\sqrt{m}-1}{\sqrt{m}} \right);$$

$$II^{dum} = \frac{A C (\sqrt{m}-1)}{\sqrt{m}};$$

$$III^{tium} = \frac{A C C (\sqrt{m}-1)}{\sqrt{m} \sqrt{m}}.$$

Pro campo autem apparente erit

$$z = \frac{1}{\sqrt{m}+\sqrt{m}} a;$$

et pto Oculi loco

$$O = \frac{\sqrt{m}+1}{\sqrt{m}} s = r \left(1 + \frac{1}{\sqrt{m}} \right).$$

Scholion.

239. Casus in Coroll. ultimo evolutus apprimè conuenit cum eo, quem supra in telescopiis statuimus, ubi praecedentes casus, in quibus litterae p minores valores sunt tributi, penitus exclusimus, idque ob eam rationem, quia intervallum tertium enormiter magnum prodisset. Cum enim pro telescopiis sit $b = a = \infty$, necesse est, ut sit $\frac{A}{\sqrt{m}} = 0 \pm A$,

ita

ita tamen, vt fiat $\mathcal{A}a = Aa = p$ et $\mathcal{M} = m$. Tum autem in genere erit tertium intervallum

$$= \frac{C(\mathcal{M}-P)(\mathcal{M}-1)p}{\mathcal{M}(\mathcal{M}(P-1)-P)}$$

quod, si P prae \mathcal{M} quasi evanescat, fiet $= \frac{C}{P-1} \cdot p$. quare cum C debeat esse numerus praemagnus, hoc solum intervallum multis partibus excessurum esset distantiam focalem p , ideoque longitudo telescopii prodiret enormiter magna; quos igitur casus merito supra exclusimus. Nunc autem, vbi de microscopiis agitur, haec ratio penitus cessat, neque enim longitudo instrumenti ob tertium intervallum adeo enormiter magna euadit. Si enim vt ante notauimus pro magnis etiam multiplicationibus sumatur $A = 6$ et $C = 6$; tum tertium intervallum erit $= \frac{36a}{P-1}$ ac si a , vt fieri solet, capiatur $\frac{1}{2}$ dig. hoc intervallum fiet $\frac{18}{P-1}$ dig. vnde si modo sit $P = 2$, id reducitur ad 6 dig. quod in praxi vtique admitti potest. Quocirca in hac de microscopiis tractatione casum in tertio Coroll. euolutum excludi conueniet seruato eo, vbi erat $P = 2$, siquidem hoc modo campus multo maior obtinetur; quin etiam, si lubuerit, sumi poterit $P = 3$, vt prodeant distantiae focales:

$$p = \mathcal{A}a; q = \frac{1}{2} Aa;$$

$$r = \frac{1}{2} A \mathcal{C}.a \text{ et } s = \frac{1}{2} \frac{AC}{\mathcal{M}}.a;$$

et

et intervalla lentium

$$1^{\text{mum}} = \frac{1}{2} A a;$$

$$2^{\text{dum}} = \frac{1}{2} A a;$$

$$3^{\text{tium}} = \frac{1}{2} A C. a;$$

manenta $O = s$ proxime et $z = \frac{m-1}{m(m-1)} a \xi$.

Nunc autem ne s pro magnis multiplicationibus nimis fiat exiguum, litterae C utique maior valor tribui debet, ita, ut iam nulla ratio suadeat, cur litterae P potius valorem 3, quam 2 tribuere velimus, quandoquidem ponendo $P = 3$ tertium intervallum vix diminuitur.

Scholion 2.

240. Evolutione horum duorum casuum attentius considerata, poterimus simili modo solutionem generalem instituere, posito enim brevitatis gratia $\frac{P-1}{P} = -\zeta$ siue $\mathfrak{B} = -\frac{(P-1)}{\zeta}$, habebimus statim $\omega = \zeta M$; deinde cum sit $Pk = \mathfrak{M}(k\omega + r)$, erit $Pk = \zeta \mathfrak{M} M k + \mathfrak{M} r$, qui valor in altera aequatione, quae est

$$\mathfrak{C} r = \zeta M - M - P k M,$$

substitutus dat

$$\mathfrak{C} r = \zeta M - M - \zeta \mathfrak{M} M k - \mathfrak{M} M r$$

ex quo reperitur

$$r = \frac{(\zeta-1)M - \zeta \mathfrak{M} M k}{\mathfrak{M} M + \mathfrak{C}}$$

hinc-

hincque

$$1 - \omega + \tau = - \frac{\zeta \mathfrak{M} (k + 1) \mathfrak{M}^2 + (\mathfrak{M} - 1 + \zeta(1 - \mathfrak{E})) \mathfrak{M} + \mathfrak{E}}{\mathfrak{M} \mathfrak{M} + \mathfrak{E}}$$

Cum igitur sit $M = \frac{1 - \omega + \tau}{\mathfrak{M} - 1}$ erit

$$1 - \omega + \tau = M (\mathfrak{M} - 1)$$

vnde sequens suppeditatur aequatio

$$\mathfrak{M} (\mathfrak{M} - 1 + \zeta + \zeta k) M^2 - (1 - \mathfrak{E}) (\mathfrak{M} - 1 + \zeta) M - \mathfrak{E} = 0.$$

ex qua, nisi numeri ζ et k fuerint satis magni, ita, vt eos prae \mathfrak{M} tuto negligere liceat, sequitur fore saltim proxime

$$\mathfrak{M}^2 M^2 - \mathfrak{M} M (1 - \mathfrak{E}) - \mathfrak{E} = 0$$

quae in hos factores resoluitur:

$$(\mathfrak{M} M - 1) (\mathfrak{M} M + \mathfrak{E}) = 0.$$

vnde manifesto colligitur $M = \frac{1}{\mathfrak{M}}$; quo valore, etsi tantum prope vero, vti poterimus, quoniam parum refert, vtrum campus aliquanto sit maior minorue, quam calculus indicat. Probe autem haec conditio obseruetur, quod tam ζ quam k sint numeri satis exigui, saltim multo minores, quam \mathfrak{M} . Si enim ζ et k tantus sit numerus, vt cum prae \mathfrak{M} reicere non liceat, tum littera M multo minorem nanciscetur valorem, quam $\frac{1}{\mathfrak{M}}$, sicque campus insignem pateretur diminutionem, quae sola causa sufficit, vt maiores valores pro litteris ζ et k penitus excludantur, haecque

Tom. III.

S s

regula

regula stabiliatur, ut nunquam litteris ζ et k valores tribuantur, qui binarium superent vel ut saltem ζk quaternarium non superet. Cum igitur sit $P k k' = M$ et k numerus ab unitate non multum discrepans, evidens est, vel P vel k' esse debere numerum satis magnum vel adeo utrumque. His ergo obiectis, ita, ut sit $M = \frac{1}{\omega}$ habebimus

$$\omega = \frac{\zeta}{\omega} \text{ et } r = \frac{\zeta - \zeta k - 1}{\omega(1 + \zeta)};$$

quibus valoribus substitutis fit

$$P k = k + \frac{\zeta - \zeta k - 1}{1 + \zeta} \text{ hincque}$$

$$P = 1 + \frac{\zeta - \zeta k - 1}{(1 + \zeta)k} = \frac{(\zeta - 1)(1 - k) + \zeta k}{(1 + \zeta)k}$$

hoc igitur valore ipsius P notato, erunt distantiae focales

$$p = A a; q = \frac{A(P - 1)a}{1 \zeta};$$

$$r = \frac{A(P - 1)\zeta a}{(\zeta + P - 1)P k}; s = \frac{A(P - 1)\zeta a}{(\zeta + P - 1)\omega};$$

et lentium intervalla

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{P});$$

$$2^{um} = \frac{A(P - 1)a}{(\zeta + P - 1)P k} (k + 1) \text{ et}$$

$$3^{um} = \frac{A(1 - \frac{1}{P})\zeta a}{(\zeta + P - 1)} (\frac{1}{1 k} + \frac{1}{\omega})$$

et distantia oculi $O = s$.

ac denique $\zeta = \frac{1}{\omega} \cdot \frac{a}{\omega}$.

Datis ergo distantia obiecti $= a$ et multiplicatione
 $= m$

$= m$ siue $M = \frac{m^2}{b}$; arbitrio nostro relinquuntur sequentes quantitates

1°. \mathcal{A} quam unitate non multo minorem assumi conuenit; hanc enim conditionem claritas postulat.

2°. Numerus ζ , qui esse debet posituius ac tantus, vt $\zeta + P - 1$ fiat numerus posituius.

3°. Littera C , quam autem ita definiri conuenit, vt distantia focalis ne fiat nimis exigua; siq. autem haec littera sit valde magna, euidentis est, litteram E ad unitatem proxime esse accessuram.

4°. Littera denique k , quam, vt vidimus, admodum paruam accipi conuenit.

Ratione autem valoris P obseruari oportet, semper esse debere $\zeta + P - 1 > 0$; vnde haec conditio adhuc implenda erit $\zeta E k + \zeta - 1 > 0$, quae est fere eadem quantitas, quam supra prae M negleximus; ex quo cauendum est, ne ea aliquot unitates superet.

Problema 3.

241. Si noua lens inter imaginem primam et secundam disponatur, omnia momenta ita definire, vt margo coloratus euanescat simulque maximus campus obtineatur.

S s 2

Solutio.

Solutio.

Quoniam hic iterum quatuor habentur lentes earumque duae intra imaginem primam et secundam cadant, litterarum P, Q, R prima et tertia hic erunt negatiuae, statuatur igitur $P = -k$ et $R = -k'$. unde distantiae focales erunt

$$p = Aa; q = \frac{A^2}{k} \cdot a;$$

$$r = -\frac{ABQ}{kQ} \cdot a \text{ et } s = -\frac{ABC}{kQk'} \cdot a = -\frac{ABC \cdot a}{Q}$$

$$\text{ob } kQk' = Q = \frac{ma}{b}.$$

Interualla vero lentium erunt

$$\text{I}^{\text{mum}} = Aa(1 + \frac{1}{k})$$

$$\text{II}^{\text{dum}} = \frac{ABa}{k}(1 - \frac{1}{Q})$$

$$\text{III}^{\text{tum}} = -\frac{ABC \cdot a}{kQ}(1 + \frac{1}{k'})$$

hincque sequitur

$$A > 0. B(1 - \frac{1}{Q}) > 0. \text{ et } BC < 0.$$

Porro erit

$$M = \frac{1 + \frac{1}{k} + \frac{1}{k'}}{Q}. \text{ vt fiat } z = Ma \xi.$$

$$\text{Hincque distantia Oculi } O = \frac{z}{\pi Q}.$$

vbi, vt campus reddatur maximus, sumi conueniet $\xi = 1$. si scilicet lens ocularis vtrunque aequalis pareretur. Tum autem erit

$$Bq = -(1 + k)M \text{ et}$$

$$Cr = -(1 + Qk)M - q.$$

Si

Si hic vt ante breuitatis gratia scribatur

$$\frac{1+k}{e} = \zeta \text{ vt sit } q = -\zeta M;$$

tum igitur erit

$$Er = -(1 + Qk)M + \zeta M \text{ et}$$

$$r = \frac{(\zeta - Qk - 1)M}{e} \text{ hincque}$$

$$q + r = \frac{(\zeta(1 - e) - Qk - 1)M}{e} \text{ et}$$

$$q + r + 1 = \frac{e + (\zeta(1 - e) - Qk - 1)M}{e}.$$

Inde vero est

$$q + r + 1 = M(M - 1)$$

vnde sequitur

$$M = \frac{e}{(M-1)e - \zeta(1-e) + Qk + 1}$$

vbi ergo haec quantitas

$$M - 1 = \zeta \frac{(1-e)}{e} + \frac{Qk+1}{e}$$

debet esse positia et tam parua, quam circumstantiae permittunt.

Deinde vero vt margo coloratus euanescat, habetur haec aequatio:

$$0 = \frac{q}{p} + \frac{r}{pQ} + \frac{r}{pQR}$$

ex qua reperitur

$$k = Qq + r$$

quae quantitas debet esse positia. Cum igitur sit

$$kQk' = M \text{ erit } M = \frac{kQ}{Qq+r}$$

S s 3

hincque

hincque

$$kQ = \mathfrak{M}(Qq + r)$$

Ante quam autem hanc formulam prosequamur, plurimum intererit inuestigare, num forte r possit poni $= 1$. Statuamus igitur $r = 1$. vt sit

$$M = \frac{q+1}{\mathfrak{M}-1} \text{ vnde ob } q = -\zeta M \text{ fiet}$$

$$q = -\frac{\zeta-\zeta q}{\mathfrak{M}-1} \text{ adeoque } q = -\frac{\zeta^2}{\mathfrak{M}+\zeta-1};$$

$$\text{hincque } M = +\frac{1}{\mathfrak{M}+\zeta-1};$$

altera vero aequatio iam dabit

$$\mathfrak{C} = -\frac{\zeta(1+Qk)+\zeta}{\mathfrak{M}+\zeta-1} = \frac{\zeta(\zeta-Qk-1)}{\mathfrak{M}+\zeta-1}.$$

Deinde cum sit $kQ = \mathfrak{M}Qq + \mathfrak{M}$ fiet nunc

$$kQ = \mathfrak{M} - \frac{\zeta\mathfrak{M}\zeta Q}{\mathfrak{M}+\zeta-1},$$

vnde inuenitur k , dummodo sit

$$1 > \frac{\zeta^2 Q}{\mathfrak{M}+\zeta-1} \text{ hoc est } Q < \frac{\mathfrak{M}+\zeta-1}{\zeta^2}.$$

Porro autem fiet

$$\mathfrak{B} = \frac{1+k}{\zeta} \text{ et } \mathfrak{C} = \frac{\zeta\mathfrak{M}\zeta Q}{(\mathfrak{M}+\zeta-1)^2} - 2$$

si igitur fuerit $\mathfrak{B} > 1$, vt sit $\mathfrak{B} < 0$ sumi debet $Q < 1$; tum vero \mathfrak{C} debet esse positium ideoque etiam $\mathfrak{C} > 0$ et $\mathfrak{C} < 1$; quocirca debet esse

$$1^\circ. \ 2 \mathfrak{M} \zeta Q > (\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2$$

$$2^\circ. \ 2 \mathfrak{M} \zeta Q < 1(\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2$$

quae

quae conditio illi, qua debet esse $Q < 1$, manifesto repugnat. Debet ergo esse $B > 0$, hincque $Q > 1$, tum autem esse debet $C < 0$; quod eueniet, si fuerit \mathfrak{C} etiam negativum, id est, si fuerit

$$Q < \frac{(\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2}{4\mathfrak{M}\zeta}$$

quae conditio cum praecedente $Q > 1$ facile consistere potest. Tum autem esse debet $\mathfrak{B} < 1$ ideoque $\zeta > 1 + k$. Tantum igitur campum obtinebimus, si capiamus $\zeta > 1 + k$, litteram Q vero intra limites 1 et $\frac{(\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2}{4\mathfrak{M}\zeta}$, dummodo fuerit

$$k Q = \mathfrak{M} - \frac{\mathfrak{M}\zeta}{\mathfrak{M} + \zeta - 1}, \text{ adeoque } Q < \frac{\mathfrak{M} + \zeta - 1}{\mathfrak{M} + \zeta - 1},$$

quia est k Q positivum; quod sponte fit per conditionem praecedentem; qua est $Q < \frac{(\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2}{4\mathfrak{M}\zeta}$.

Praeterea autem debet esse

$$k = \frac{\mathfrak{M}}{Q} - \frac{\mathfrak{M}\zeta}{\mathfrak{M} + \zeta - 1}$$

quia autem esse debet $\zeta > 1 + k$ habebimus nunc

$$\zeta > 1 + \frac{\mathfrak{M}}{Q} - \frac{\mathfrak{M}\zeta}{\mathfrak{M} + \zeta - 1}$$

unde sequitur haec conditio

$$Q > \frac{\mathfrak{M}(\mathfrak{M} + \zeta - 1)}{\zeta^2 + \zeta(1 - \mathfrak{M})}$$

quae conditio cum illa,

$$Q < \frac{(\mathfrak{M} + \zeta - 1)^2}{4\mathfrak{M}\zeta} \text{ egregie consistit.}$$

Cum

Cum autem praeterea esse debeat $\zeta > 1 + k$, loco k substituendo eius valorem fiet

$$\zeta > 1 + \frac{m}{Q} - \frac{2m\zeta}{m + \zeta - 1}$$

vnde concluditur esse debere

$$Q > \frac{m(m + \zeta - 1)}{\zeta^2 + \zeta(2m - 1) - m + 1}$$

quia autem modo vidimus, esse

$$Q < \frac{(m + \zeta - 1)^2}{2m\zeta}$$

hic limes illo debet esse maior; vnde colligitur

$$\zeta^2 + \zeta(4m - 3) + \zeta(m^2 - 6m + 3) > (m - 1)^2$$

vnde patet, si m sit numerus praemagnus, esse debere $\zeta > 1$. Statuamus ergo $\zeta = 1 + \frac{a}{m}$; vnde fit

$$m^2 + m(a - 2) + 2a + 1 > m^2 - 2m + 1$$

hincque porro $a(m + 2) > 0$, quod cum semper eueniat, patet, dummodo $\zeta > 1$, solutionem semper locum habere; ac si in illis formulis m vt numerus praemagnus spectetur, limites pro Q erunt

$$Q > \frac{m}{2\zeta - 1} \text{ et } Q < \frac{m}{2\zeta}$$

sumtaque Q his limitibus conuenienter erit porro

$$k = \frac{m}{Q} - \frac{2m\zeta}{m + \zeta - 1}$$

hincque reliqua clementa omnia facillime definiuntur. Ceterum in euolutione sequentium casuum haec clariora reddentur; quod denique ad lentium aperturas attinet, eas pro quouis casu ex cognitis somulis facile definire licet.

Coroll.

Coroll. I.

242. Videamus vero, quomodo omnes hae conditiones clarius euolui queant, ac primo quidem statim ac statuimus

$$r = 1. \text{ fit } M = \frac{1+k}{m-1}$$

ideoque

$$2 + q = M. (M - 1).$$

Posito autem

$$\frac{1+k}{\zeta} = \zeta, \text{ vt fit } B = \frac{1+k}{\zeta}$$

fiet $q = -\zeta M$; qui valor ibi substitutus dat

$$2 - \zeta M = M(M - 1)$$

hincque

$$M = \frac{2}{m+\zeta-1}, \text{ et } q = -\frac{\zeta}{m+\zeta-1}$$

deinde vero inuenimus

$$kQ = M Q q + M.$$

vbi valor ipsius, q substitutus dat

$$kQ = M - \frac{\zeta M Q \zeta}{m+\zeta-1} \text{ siue}$$

$$kQ(m+\zeta-1) + \zeta M Q \zeta = M(m+\zeta-1)$$

vnde commodè deducitur

$$Q = \frac{M(m+\zeta-1)}{k(m+\zeta-1) + \zeta M \zeta}$$

vnde fit

$$1 + kQ = \frac{k(m+1)(m+\zeta-1) + \zeta M \zeta}{k(m+\zeta-1) + \zeta M \zeta}$$

Tom. III.

T t

Cum

Cum igitur sit

$$\mathfrak{C} = M(\zeta - Qk - 1) \text{ erit}$$

$$\mathfrak{C} = \frac{2M\zeta(\zeta-1) - k(M+\zeta-1)(M-\zeta+1)}{k(M+\zeta-1) + 2M\zeta} \cdot M$$

feu

$$\mathfrak{C} = \frac{2M\zeta(\zeta-1) - k(M+\zeta-1)(M-\zeta+1)}{(k(M+\zeta-1) + 2M\zeta)(M+\zeta-1)}.$$

Coroll. 2.

243. Iam ratione litterae \mathfrak{B} duo casus sunt considerandi; alter, quo $\mathfrak{B} > 1$ ideoque $B < 0$. alter, vero, quo $\mathfrak{B} < 1$. ideoque $B > 0$. Priori casu erit $\zeta < 1 + k$ et quia B est minus nihilo, ob secundum intervallum debet esse $Q < 1$; unde fit

$$M(M + \zeta - 1) < k(M + \zeta - 1) + 2M\zeta$$

id quod fieri nequit, cum sit M numerus valde magnus.

Coroll. 3.

243. Cum igitur esse nequeat $\mathfrak{B} > 1$ statuamus $\mathfrak{B} < 1$. siue $\zeta > 1 + k$ et quia iam $B > 0$, debet esse $Q > 1$; id quod sponte evenit pro maioribus scilicet multiplicationibus ad quas hic solas attendimus. Tum autem esse debet $\mathfrak{C} < 0$. id quod evenit, vel si fuerit $\mathfrak{C} < 0$ vel $\mathfrak{C} > 1$. Priori casu si $\mathfrak{C} < 0$, debet esse

$$k(M + \zeta - 1)(M - \zeta + 1) > 2M\zeta(\zeta - 1)$$

siue

$$\text{siue } k > \frac{2\mathfrak{M}\zeta(\zeta-1)}{(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)}. \quad /$$

Ex illa vero conditione $\zeta > 1+k$ debet esse $k < \zeta-1$;
vnde porro colligitur esse debere

$$\zeta-1 > \frac{2\mathfrak{M}\zeta(\zeta-1)}{(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)} \quad \text{feu}$$

$$(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1) > 2\mathfrak{M}\zeta,$$

quod etiam semper euenit; ita, vt littera ζ arbitrio
nostro relinquatur, dummodo vnitatem maior accipia-
tur. Cum autem sit $M = \frac{2}{\mathfrak{M}+\zeta-1}$; campi magnitu-
do postulat, vt ζ quam minime vnitatem superet.

Coroll. 4.

244. Examinandus restat alter casus, quo de-
bet esse $\mathfrak{E} > 1$. tum ergo esse deberet ante omnia
numerator positivus seu

$$2\mathfrak{M}\zeta(\zeta-1) > k(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)$$

$$\text{ideoque } k < \frac{2\mathfrak{M}\zeta(\zeta-1)}{(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)}$$

deinde vt etiam vnitatem superet, debet esse

$$4\mathfrak{M}\zeta(\zeta-1) - 2k(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)$$

$$> k(\mathfrak{M}+\zeta-1)^2 + 2\mathfrak{M}\zeta(\mathfrak{M}+\zeta-1)$$

$$\text{ideoque } k < \frac{2\mathfrak{M}\zeta(\zeta-\mathfrak{M}-1)}{(\mathfrak{M}+\zeta-1)(\mathfrak{M}-\zeta+1)}$$

quod cum sit absurdum ob $k > 0$ indicio est, hunc
casum locum habere non posse, ita, vt nobis solus
casus in coroll. praeced. euolutus relinquatur.

T t 2

Scho-

Scholion.

Exempl. I.

245. Quoniam positio $r = 1$, ad campum maxime est accommodata simulque solutionem tam facilem suppeditat, ea utique sola meretur, ut ad praxin applicetur. Hic autem primum observari convenit, nequaquam sumi posse $\zeta = 1$; quia tum foret $k = 0$ statimque primum intervallum $= \infty$, ut reliqua incommoda taceamus, dum scilicet tam secunda quam tertia lens haberent distantias focales infinitas. Ex quo necesse est, pro ζ sumi numerum unitate maiorem; ita, ut excessus non sit nimis parvus, quia alioquin ad eadem incommoda appropinquaremus. Quamobrem quo clarius appareat, quomodo in hoc negotio sit procedendum, sumamus $\zeta = 2$, ut fiat $M = \frac{2}{\mathfrak{M} + 1}$. Tum vero k contineri debet intra hos limites

$$1 \text{ et } \frac{1}{(\mathfrak{M} + 1)(\mathfrak{M} - 1)} \text{ vel } 1 \text{ et } \frac{1}{\mathfrak{M}}.$$

Neque autem k ad unitatem nimis prope accedere debet, quia alioquin B hincque secundum intervallum nimis evaderet magnum. Sumamus igitur $k = \frac{1}{2}$ hinc erit

$$Q = \frac{2\mathfrak{M}(\mathfrak{M} + 1)}{\mathfrak{M} + 1} = \frac{2}{\mathfrak{M}} \text{ proxime.}$$

Deinde vero erit $\mathfrak{B} = \frac{1}{2}$ et $B = 3$ ac denique

$$C = \frac{16\mathfrak{M} - 1(\mathfrak{M} + 1)(\mathfrak{M} - 1)}{(\mathfrak{M} + 1)(\mathfrak{M} + 1)} = -\frac{1}{2} + \frac{16}{\mathfrak{M}} = -\frac{1}{2} \text{ proxime}$$

hincque $C = -\frac{1}{2}$; vnde pro microscopii constructione habebimus has distantias focales $p =$

$$p = 2Aa; q = \frac{1}{2}Aa;$$

$$r = \frac{6}{25}Aa; s = \frac{6}{11} \frac{Aa}{25};$$

et intervalla

$$I^{\text{mum}} = 3Aa;$$

$$II^{\text{dam}} = 6Aa \left(1 - \frac{6}{25}\right);$$

$$III^{\text{tium}} = \frac{6}{11} \frac{Aa}{25};$$

rum vero distantia oculi

$$O = \frac{r}{25} = \frac{6 \left(\frac{25}{25} + 1\right)}{25} = \frac{1}{2}s \left(1 + \frac{1}{25}\right) = \frac{1}{2}s \text{ proxime.}$$

Pro campo autem apparente

$$z = Ma\xi = \frac{7a\xi}{25+1} = \frac{1}{2} \frac{a}{25+1}, \text{ ob } \xi = \frac{1}{2}.$$

Quod vero ad litteram A attinet, quae ad primam lentem refertur, curandum est, vt A tantus fiat numerus, vt lens ocularis non fiat nimis exigua; unde sequitur A esse debere fractionem parum ab unitate deficientem, cuius valore stabilito apertura primae lentis definiri debet ex aequatione nota

$$\frac{1}{k} = \frac{k \frac{25}{25+1}}{a} \left(\frac{\lambda}{a} + \frac{1}{k \frac{25}{25+1}} + \text{etc.} \right)$$

sicque obtinemus microscopium latis notatu dignum, quod instar primi exempli spectari potest.

Exemplum II.

246. Consideremus etiam casum $\xi = 3$ vt sit $M = \frac{7}{25+1}$ et pro k habebuntur hi limites 2 et $\frac{12}{25}$.

T t 3

Statua-

Statuamus ergo $k=1$ vt fiat $\mathfrak{B}=\frac{1}{2}$ et $B=2$.
Tum vero erit $Q=\frac{11}{7}$ et $k'=7$. Porro vero erit
 $\mathfrak{C}=-\frac{1}{2}$ et $C=-\frac{1}{2}$ vnde pro his microscopiis erunt
distantiae focales

$$p=2a; \quad q=\frac{1}{2}Aa;$$

$$r=4\frac{Aa}{m} \text{ et } s=\frac{1}{2}\frac{Aa}{m};$$

et intervalla

$$\text{I}^{\text{um}} = 2Aa;$$

$$\text{II}^{\text{um}} = 2Aa\left(1 - \frac{1}{m}\right) \text{ et}$$

$$\text{III}^{\text{um}} = \frac{11}{2}\frac{Aa}{m};$$

et distantia oculi

$$O = s \cdot \frac{m+1}{2} = \frac{1}{2}s\left(1 + \frac{1}{m}\right) = \frac{1}{2}s \text{ proxime.}$$

Pro campo vero $x = \frac{1}{2}\frac{a}{m+1}$.

Circa aperturam modo allegata valent. Ration au-
tem littera q erit casu exempli praecedentis $q = -\frac{1}{m+1}$,
et casu huius exempli $q = -\frac{1}{m+1}$; vnde patet, se-
cundae lentis semidiametrum, aperturae esse debere
 $= \frac{x}{a} = \frac{x}{r}$ ideoque priori casu $= 2x$; hoc vero $= x$.
Binae postremae lentes autem fieri debent vtrinque
aeque conuexae.

Scholion.

247. Si haec ad telescopia referamus, quod nunc
eo magis est necessarium, quoniam supra huius ge-
neria

neris casum tantum maxime particularem euoluimus, qui ne campum quidem maximum, vt hic faciamus, praebebat; tantum fecimus $a = \infty$ et $M = m$ ob $b = a$. Tum autem capi debet tam $A = 0$ quam $A = a$, ita vt fiat $A a = A a = p$, quare cum reliqua omnia maneant vt ante, ex exemplo priore posita lentis obiectionae distantia focali $= p$ erunt reliquarum lentium distantiae focales

$$q = \frac{1}{3}p; r = \frac{6}{m} \cdot p \text{ et } s = \frac{6}{11} \cdot \frac{p}{m}.$$

Intervallo vero

$$1^{\text{um}} = 3p;$$

$$2^{\text{um}} = 6 \cdot p \left(1 - \frac{1}{2 \cdot 11} \right) \text{ et}$$

$$3^{\text{um}} = \frac{60}{11 \cdot m} \cdot p \text{ et } O = \frac{1}{3} s.$$

Tum vero campi semidiameter

$$\Phi = \frac{1}{3} \cdot \frac{1}{m+1} = \frac{17}{11} \cdot \frac{1}{m+1} \text{ min.}$$

Deinde vero ob

$$B = \frac{1}{3}, B = 3, C = -\frac{1}{3} \text{ et } C = -\frac{1}{11}$$

distantia focalis p ex requisita apertura $x = \frac{1}{10} m$ dig. definiri debet ope huius aequationis:

$$p = m^3 \mu \left(\lambda + 1 \left(\frac{\lambda'}{B} + \frac{1}{B \cdot C} \right) - \frac{1}{m \cdot B} \left(\frac{\lambda''}{C} + \frac{1}{C} \right) - \frac{\lambda''}{B^2 C^2 m} \right).$$

In casu autem alterius exempli crunt distantiae focales

$$q = \frac{1}{3}p; r = \frac{1}{m} \cdot p; s = \frac{1}{p \cdot m} \cdot p;$$

et

et interualla

$$1^{mum} = 2p;$$

$$2^{dum} = 2p \left(1 - \frac{r}{m}\right);$$

$$3^{tium} = \frac{2r}{m} \cdot p.$$

tum vero p ita definietur, ut sit

$$p = m^{\frac{1}{2}} \mu \left(\lambda + \frac{\lambda'}{6} + \frac{v}{66} - \frac{r}{m} \left(\frac{\lambda''}{6} + \frac{v}{66} \right) - \frac{\lambda'''}{m} + \frac{r^2}{6} \right)$$

reliqua vero erunt, ut ante. Hinc igitur loco communium telescopiorum terrestrium nasciscimur ex casu posteriore sequentem constructionem, siquidem omnes 4 lentes ex vitro communi, cuius refractionis sit $n = 1,55$, conficere velimus.

Constructio Telescopiorum loco vulgarium terrestrium substituendorum.

248. Pro data multiplicatione m quaeratur prima lentis obiectivae distantia focalis $= p$; ex hac nempe formula, ad quam praecedens proxime reducitur: $p = \frac{1}{2} m$ dig. deinde constructio ita se habebit:

I. Pro prima lente, cuius distantia focalis est $\frac{1}{2} m$ dig. capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,6148 \cdot p \\ \text{poster.} = 5,2438 \cdot p \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter $x = \frac{1}{10} m$ dig.
et distantia ad lentem sequentem $= 2p$.

II. Pro

II. Pro secunda lente, cuius distantia focalis est $f = \frac{1}{2}p$, et numeri $B = \frac{1}{2}$ et $\lambda' = 1$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = \frac{1}{2,4177} = 0,99792.p \\ \text{poster.} = \frac{1}{1,4177} = 0,58315.p \end{cases}$$

eius aperturæ semidiameter $= x = \frac{1}{10}m \text{ dig.}$

et interuallum ad tertiam lentem $= 2p(1 - \frac{1}{m})$.

III. Pro tertia lente, cuius distantia focalis est $f = \frac{1}{m}p$. quoniam ea debet esse vtrinq; aequaliter conuexa, capiatur eius vterque

$$\text{radius} = r, \text{ i. } r = 4,4 \cdot \frac{p}{m}$$

eius aperturæ semidiameter $= \frac{p}{m}$

et distantia ad quartam lentem $= \frac{21}{2m} \cdot p$.

IV. Pro quarta lente, cuius distantia focalis est $f = \frac{1}{2} \cdot \frac{p}{m}$ capiatur itidem vterque radius $= \frac{11}{2} \cdot \frac{p}{m}$

eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} \cdot \frac{p}{m}$

et distantia ad oculum $= \frac{1}{2}s$.

V. Tum vero erit semidiameter campi

$$\Phi = \frac{1713}{m+2} \text{ min.}$$

Scholion.

249. Telescopia hæc vtique insigni vitio laborant, propterea quod eorum longitudo sit plane
Tom. III. V v. enor-

enormis, maior scilicet quam $4p$. Huic autem vitio medela asserri poterit, litterae k maiorem valorem tribuendo; tum vero etiam littera ζ maior accipi debet; vnde quidem campus aliquantillum diminuitur, qui tamen defectus in maioribus multiplicationibus vix percipietur. Sumamus igitur $\zeta = 6$, vt fiat $M = \frac{a}{m+1}$, et cum limites pro k sint 5 et $\frac{10}{m}$ sumamus $k = 4$ vt fiat $\mathcal{B} = \frac{1}{2}$ et $B = 5$ tum vero erit $Q = \frac{m}{2}$ et $k = \frac{1}{2}$, tandemque $\mathcal{C} = -\frac{1}{2}$ et $C = -\frac{1}{2}$ hinc autem erit intervallum

$$1^{um} = \frac{1}{2}p.$$

$$2^{um} = \frac{1}{2}p(1 - \frac{a}{m})$$

$$3^{um} = \frac{1}{2} \cdot \frac{2}{m}.$$

vnde longitudo prodiret quasi $2\frac{1}{2}p$ quae adhuc nimis magra videri potest. Hanc longitudinem autem non mediocriter diminueri poterimus, sumendo $\zeta = 12$ et $k = 9$, hinc enim fit $\mathcal{B} = \frac{1}{3}$ et $B = 5$, vt ante; vnde sequitur intervallum

$$1^{um} = \frac{10}{3}p. \text{ et } 2^{um} = \frac{1}{3}p.$$

ita, vt tota longitudo quasi fiat $1\frac{1}{3}p$ quae non excedit telescopia huius generis vulgaria. Si sumissemus $\zeta = 12$ et $k = 8$ vt fiat $\mathcal{B} = \frac{1}{4}$ et $B = 3$, foret intervallum

$$1^{um} = \frac{1}{2}p. \text{ et } 2^{um} = \frac{1}{2}p$$

ita, vt tota longitudo quasi sit $1\frac{1}{2}p$ quae vtrique ad-

mitti

mitti poterit. Hic ergo casus meretur, ut plenius
evoluatur.

Siet autem porro $Q = \frac{m}{n}$ hincque $k = 4$. Por-
ro $C = -\frac{1}{2}$ et $C = -\frac{1}{2}$; unde

$$q = \frac{1}{2} p; r = 6, \frac{p}{m} \text{ et } s = \frac{p}{m};$$

tum vero intervalla

$$x^{\text{num}} = \frac{1}{2} p;$$

$$x^{\text{den}} = \frac{1}{2} p \left(1 + \frac{m}{n} \right);$$

$$\text{et } x^{\text{prop}} = \frac{1}{2} p \frac{p}{m};$$

et pro loco oculi $O = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{m}{n} \right)$

$$\text{semidiameter campi} = \frac{1}{m+1} \text{ min.}$$

Sumto igitur pro apertura lentis obiectivae $x = \frac{m}{13}$ dig.
et $k = 50$ capi debet circiter

$$p = m \sqrt[3]{4} = \frac{1}{13} m \text{ dig.}$$

vide conficitur sequens

Constructio Telescopii communis ex vitro

communis.

I. Pro data multiplicatione m sumatur

$$p = \frac{1}{10} m \text{ circ. siue etiam } p = m \text{ dig.}$$

II. Pro prima lente cuius distantia focalis $= p$,
capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0, 6148 p \\ \text{poster.} = 5, 2438 p \end{cases}$$

V v 2 eius

eius aperturæ semidiameter $= \frac{m}{10}$ dig.

et distantia ad lentem secundam $= 1 \frac{1}{2} p$.

III. Pro lente secunda, cuius distantia focalis est $q = \frac{1}{11} p$ capiatur radius faciei

anter. $= r_{1111} = 0, 17039 p$.

poster. $= r_{1112} = 0, 07388 p$.

eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} x = \frac{m}{10}$ dig.

et distantia ad lentem tertiam $= \frac{1}{2} p (1 - \frac{11}{m})$.

IV. Pro lente tertia, cuius distantia focalis est $r = 6 \cdot \frac{p}{m}$, capiatur vterque radius $= 6, 6 \cdot \frac{p}{m}$ eique apertura maxima tribuatur, distantia vero a lente quarto erit $= s \cdot \frac{p}{m}$.

V. Pro lente quarta, cuius distantia focalis $s = \frac{p}{m}$, capiatur vterque radius $= 1, 1 \cdot \frac{p}{m}$.

eiusque ab oculo distantia $= \frac{1}{2} (1 + \frac{11}{m})$.

VI. Longitudo erit $1 \frac{1}{2} p - 6 \frac{1}{2} \cdot \frac{p}{m}$. Campi vero apparentis semidiameter erit $= \frac{1712}{m+11}$ min.

Hoc ergo Telescopium vulgaribus terrestribus merito anteferendum videtur; notetur vero, id in praxi locum habere non posse, nisi sit m notabiliter maius, quam 32. Hic autem istud caput finimus ad sequens progressuri, vbi microscopia magis composita huius generis inuestigabimus.

CAPVT II.

DE

MICROSCOPIIS HVIVS GENERIS

MAGIS COMPOSITIS.

Problema I.

250.

Microscopium huius generis ex quinque lentibus construere, quae ita sint dispositae, ut prior imago realis inter lentem secundam et tertiam, posterior vero inter tertiam et quartam cadat.

Solutio.

Cum igitur prior imago in intervallum secundum, posterior vero in tertium cadere debeat, litterarum P, Q, R, S secunda et tertia Q et R debent esse negativae. Statuatur ergo $Q = -k$ et $R = -k'$, ut sit $P k k' S = M$, existente $M = \frac{p^2}{b^2}$. Deinde vero sit $M = \frac{q + r + s + t}{a + b + c + d}$, ut fiat spatii in obiecto conspicui semidiameter $= z = M a k$. Quare ut campus eadat maximus, efficiendum est, ut litterarum q, r, s, t tot fiant unitati aequales, quam reli-

V v 3

quae

quae circumstantiae permittant, quod cum de omnibus statui nequeat, saltem pro postremis ponamus

$$\delta = 1 \text{ et } t = 1, \text{ ut sit } M = \frac{1+t+1}{\delta-1}.$$

Tum vero habebantur sequentes aequationes

$$1^{\text{ma}} Bq = (P-1)M$$

$$2^{\text{da}} Er = -(Pk+1)M - q$$

$$3^{\text{ia}} D = (Pkk' - 1)M - q - r$$

quibus adiungatur aequatio, qua margo coloratus destruitur,

$$0 = \frac{1}{P} - \frac{r}{Pk} + \frac{1}{Pkk'} + \frac{1}{Pkk's}$$

ex qua deducitur

$$1^{\text{a}} P = \frac{1 + \frac{1}{k}}{r - kq}$$

unde patet, esse debere $r > kq$. Ante quam autem hinc quidquam definire valeamus, lentium intervalla considerare debemus, quae sunt

$$1^{\text{ma}} \frac{AB}{P} = Aa(1 - \frac{1}{P})$$

$$2^{\text{da}} \frac{AB}{P} = Aa(1 + \frac{1}{k})$$

$$3^{\text{ia}} \frac{ABC}{Pk} = -\frac{ABC}{Pk} \cdot a(1 + \frac{1}{k})$$

$$4^{\text{ta}} \frac{ABCD}{Pkk'} = -\frac{ABCD}{Pkk'} \cdot a(1 - \frac{1}{P})$$

quae omnia debent esse positiva, quibus adiungatur

distancia focalis ultimae lentis

$$s = \frac{ABCD}{Pkk's} \cdot a$$

quae

quae etiam debet esse positiva, ut prodeat distantia oculi post eam, $O = \frac{Pkk'}{M}$ positiva; vnde ob $t = 1$ evidens est, esse debere t positivum, ideoque $ABCD > 0$. Quocirca ut quartum intervallum etiam fiat positivum, necesse est, ut sit $x - \frac{1}{2} < 0$, siue $S < 1$. vnde evidens est, productum Pkk' fore $> M$ ideoque numerum praemagnum; vnde tertia illa aequatio, si loco M eius valor substituitur, dabit

$$D = \frac{(Pkk' - 1)(q + r + 1)}{M} - q - r$$

vbi cum Pkk' et M sint numeri praemagni et $Pkk' > M$, fiat proxime

$$D = \frac{Pkk'}{M} (q + r + 1) - q - r \\ = \frac{Pkk'}{M} + (q + r) \left(\frac{Pkk'}{M} - 1 \right)$$

siue ob

$$Pkk' = \frac{M}{S}, \text{ crit } D = \frac{1}{S} + (q + r) \left(\frac{1}{S} - 1 \right);$$

vnde cum $q + r$ certe sit < 1 , evidens est, fore $D > 1$. ideoque D negativum. Erit ergo $ABC < 0$. hinc tertium intervallum sponte sit positivum. Quare cum ob secundum intervallum esse debeat $AB < 0$, oportet esse $C > 0$ hincque $E > 0$ et $E < 1$. Vnde si fuerit $A > 0$, ideoque $P > 1$ ob intervallum primum; debet esse $B < 0$. hincque vel $D < 0$ vel $D > 1$; vnde sequitur fore priori casu $q < 0$ altero casu $q > 0$; vnde ob $q + E < 0$ fieret $r < 0$ ideoque $k < 0$ quod est absurdum. Sin autem esset

$$A < 0$$

$A < 0$ hincque $P < 1$, debent esse $B > 0$ ideoque $B > 0$ et $B < 1$ unde iterum fieret $q < 0$. Neque igitur etiamnum constat, verum ambo isti casus consistere queant. Quia vero in vtroque sit $q < 0$, statuamus, vt ante, $q = -\omega$, vt sit $\omega = \frac{(1-P)M}{\epsilon}$ et ob secundam aequationem esse debet $\omega - \epsilon r > 0$, tum vero erit

$$k' = \frac{1 + \frac{1}{\epsilon}}{r + k\omega};$$

unde ob $P k k' = \frac{\omega}{\epsilon}$, fiet $P k = \frac{\omega(r + \frac{1}{\epsilon})}{1 + \frac{1}{\epsilon}}$.

Nunc igitur litteras ω et r ex calculo eliminemus et cum sit $\omega = \frac{1-P}{\epsilon} M$ ponamus breuitatis gratia $\frac{1-P}{\epsilon} = \zeta$ vt sit $\omega = \zeta M$; deinde sit etiam breuitatis gratia $1 + P k = \eta$ fierque $r = \frac{(\zeta - \eta)M}{\epsilon}$.

Ergo porro

$$r - \omega = \frac{(\zeta(1-\epsilon) - \eta)M}{\epsilon} \text{ et}$$

$$\epsilon - \omega + r = \frac{\epsilon + (\zeta(1-\epsilon) - \eta)M}{\epsilon}$$

at cum sit $M = \frac{\epsilon + r - \omega}{\epsilon}$ erit

$$\epsilon + r - \omega = M(\epsilon - 1);$$

unde concludimus fore

$$M = \frac{\epsilon}{\epsilon(\epsilon + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

quo valore inuenio erit

$$\omega = \frac{\epsilon \zeta}{\epsilon(\epsilon + \zeta - 1) - \zeta + \eta} \text{ et } r = \frac{\epsilon(\zeta - \eta)}{\epsilon(\epsilon + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

ex

ex quibus valoribus porro conficitur

$$\tau + k\omega = \frac{\tau(\zeta - \eta) + \tau k \mathfrak{E} \zeta}{\mathfrak{E}(\eta + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

hincque

$$P k = \frac{\tau \mathfrak{E}(\zeta - \eta) + \tau k \mathfrak{E} \zeta}{(1 + S) \mathfrak{E}(\eta + \zeta - 1) - \zeta + \eta} = \eta - 1$$

ex quo definitur

$$k = \frac{(\eta - 1)(1 + S) \mathfrak{E}(\eta + \zeta - 1) - \tau \mathfrak{E}(\zeta - \eta) - (\eta - 1)(1 + S)(\zeta - \eta)}{\tau \mathfrak{E} \zeta}$$

vnde porro inuenitur $P = \frac{\eta - 1}{k}$. Quia autem k debet esse positivum, in eius numeratore coefficientis ipsius \mathfrak{E} debet esse positivus, vnde sequitur $\mathfrak{E} > \frac{\tau(\zeta - \eta)}{(\eta - 1)(1 + S)}$ at vero vidimus esse $\mathfrak{E} < 1$, sicque necesse est, ut sit

$$\frac{\tau(\zeta - \eta)}{(\eta - 1)(1 + S)} < 1 \text{ seu } 2(\zeta - \eta) < (\eta - 1)(1 + S);$$

ex qua conditione concludimus

$$\zeta < \eta + \frac{(\eta - 1)(1 + S)}{2}.$$

Novimus autem esse debere $\zeta > \eta$; vnde littera ζ capi debet intra limites η et $\eta + \frac{(\eta - 1)(1 + S)}{2}$, vbi manifestum est esse debere $\eta > 1$. Nostrium igitur problema sequenti modo resolui conveniet: Pro lubito capi possunt litterae S et η , dummodo observetur, esse debere $S < 1$ et $\eta > 1$, quia $P k = \eta - 1$. Deinde littera ζ capiatur intra limites η et $\eta + \frac{(\eta - 1)(1 + S)}{2}$. At \mathfrak{E} capiatur intra hos limites

$$\mathfrak{E} < 1 \text{ simulque } \mathfrak{E} > \frac{\tau(\zeta - \eta)}{(\eta - 1)(1 + S)}$$

Tom. III.

X x

vade

vnde simul C definitur. Tum vero capiatur

$$k = \frac{(\eta-1)(1+s)\mathfrak{C}(\mathfrak{M}+\zeta-1)-1\mathfrak{M}(\zeta-\eta)-(\eta-1)(1+s)(\zeta-\eta)}{2\mathfrak{M}\mathfrak{C}\zeta}$$

ex quo habebitur

$$P = \frac{1}{k} \text{ et } k' = \frac{\mathfrak{M}}{(\eta-1)s}$$

Postea capiatur $\mathfrak{B} = \frac{1}{2}P$; vnde definitur B. Denique ob $P k k' = \frac{\mathfrak{M}}{s}$ formula supra pro \mathfrak{D} inuenta dabit

$$\mathfrak{D} = \left(\frac{\mathfrak{M}}{s} - 1\right) \mathfrak{M} - (\mathfrak{M} - 1) \mathfrak{M} + 2 \\ = \mathfrak{M} \mathfrak{M} \left(\frac{1}{s} - 1\right) + 2;$$

vbi substituto valore ipsius M prodit

$$\mathfrak{D} = \frac{\frac{1}{s}\mathfrak{C} + 2\mathfrak{C}(\zeta-1) - 2(\zeta-\eta)}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

qui valor, cum sit \mathfrak{M} numerus praemagnus, erit proxime $\mathfrak{D} = \frac{1}{s}$; hincque adcuratius

$$\mathfrak{D} = \frac{1}{s} + \frac{\frac{1}{s}(\zeta-\eta - \mathfrak{C}(\zeta-1)) + 2\mathfrak{C}(\zeta-1) - 2(\zeta-\eta)}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

siue

$$\mathfrak{D} = \frac{1}{s} + \frac{2\left(\frac{1}{s}-1\right)(\zeta-\eta - \mathfrak{C}(\zeta-1))}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

vel

$$\mathfrak{D} = \frac{1}{s} - \frac{2\left(\frac{1}{s}-1\right)(\mathfrak{C}(\zeta+1) - \zeta + \eta)}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

vnde saltem patet, certe fore $\mathfrak{D} > 1$. ideoque D negati-

gatiuum, vt supra iam notauimus. Iam prouti fuerit P siue > 1 siue < 1 , capi debet vel $A > 0$ vel $A < 0$; ita, vt nunc omnia elementa sint determinata; habebuntur enim distantiae focales

$$p = Aa; q = -\frac{AB}{P}a; r = -\frac{ABG}{Pk}a; s = -\frac{ABCD}{Pk^2}a$$

$$s = -\frac{ABCD}{Pk^2}a \text{ et } t = \frac{ABCDa}{m}$$

deinde intervalla

$$I^{lum} = Aa(1 - \frac{1}{P});$$

$$II^{lum} = -\frac{ABa}{P}(1 + \frac{1}{P});$$

$$III^{lum} = -\frac{ABCa}{Pk}(1 + \frac{1}{P});$$

$$IV^{lum} = -\frac{ABCD}{Pk^2}a(1 - \frac{1}{P});$$

tum vero crit

$$M = 2(\frac{m}{P} + \frac{1}{2} - 1 - \frac{G}{e}) \text{ et } O = \frac{G}{m}$$

et apertura primae lentis ex aequatione notissima $\frac{1}{f} = \dots$ definietur.

Coroll. I.

251. Conditio, quam inuenimus $\xi > \eta$ hic plus non inuoluit, quam ne ξ minus, quam η , accipiat. Nihil ergo impedit, quominus statuamus $\xi = \eta$, et si enim hic valor campum aliquantillum diminuit; tamen is adhuc satis prodit notabilis. Tum autem fiet $r = 0$, sicque tertia lens, quam minimam requirit aperturam, ita, vt simul officium diaphragmatis angustissimi praestet

X x 2

Coroll.

Coroll. 2.

252. Quodsi vero statuamus $\zeta = \eta$, sufficit capere \mathcal{C} intra limites 0 et 1. vnde simul C fit positium. Tum vero capiatur

$$k = \frac{(\eta-1)(1+s)(\eta+\eta-1)}{s\eta\eta}$$

ex quo habebitur

$$P = \frac{s\eta\eta}{(1+s)(\eta+\eta-1)};$$

ita, vt pro maioribus multiplicationibus sit proxime

$$k = \frac{(\eta-1)(1+s)}{s\eta} \text{ et } P = \frac{s\eta}{1+s};$$

vnde patet, esse $P > 1$ ideoque A positium. Tum vero erit porro $\mathcal{B} = -\frac{(P-1)}{\eta}$, ita, vt sit tam $\mathcal{B} < 0$, quam $B < 0$. Denique hoc casu fiet

$$\mathcal{D} = \frac{s\eta + s\eta(\eta-1)}{s(\eta+\eta-1)} \text{ hincque } D = -\frac{s\eta - s\eta(\eta-1)}{\eta(1+s) + s(\eta-1)}$$

$$\text{atque } M = \frac{s}{\eta + \eta - 1}.$$

Scholion.

253. Praeterquam quod hic casus $\zeta = \eta$ ad praxin imprimis est accommodatus, etiam hanc praerogatiuam complectitur, vt a littera \mathcal{C} reliqua elementa prorsus non pendeant, ita, vt quomodocunque \mathcal{C} accipiamus intra limites scilicet 0 et 1, reliqua elementa nullam inde mutationem patiantur. Hoc autem modo facillime euitari poterit, ne lens obiectiva nimis fiat exigua, quod vero insuper commodius per litteram A praestatur, nisi forte de telekopiis sit sermo,

fermo, vbi $Aa = p$; superfluum igitur foret hic alios casus praeter istum $\zeta = \eta$ euoluere, atque nunc imprimis operae pretium erit aliquot valores pro η considerare, vt inde intelligere queamus, quinam inde ad praxin maxime futuri sint idonei. Pro littera vero S , quam vnitatem minorem esse debere vidimus, statuamus semper $S = 1$, quia hinc satis idoneum intervallum inter binas lentes postremas oritur. Tum autem nostrae conditiones sequenti modo exprimentur:

$$1^{\circ}. k = \frac{2(\eta-1)(\eta+\eta-1)}{\eta\eta}$$

$$2^{\circ}. P = \frac{\eta\eta}{2(\eta+\eta-1)}$$

$$3^{\circ}. \mathcal{B} = -\frac{(2\eta-1)\eta+2(\eta-1)}{2\eta(\eta+\eta-1)}$$

4^o. \mathcal{C} , vt iam notauimus, arbitrio nostro permittitur, dummodo sit intra 0 et 1.

$$5^{\circ}. \mathcal{D} = \frac{\eta+2(\eta-1)}{\eta+\eta-1} \text{ et } D = -\frac{\eta-2(\eta-1)}{2\eta+\eta-1}.$$

Hinc itaque distantiae focales erunt

$$p = \mathcal{A}a;$$

$$q = -\frac{A\mathcal{B}}{P}, \quad a = \frac{(2\eta-1)\eta-2(\eta-1)}{\eta\eta} \cdot Aa.$$

$$r = -\frac{B\mathcal{C}}{Pk}, \quad Aa = -\frac{B\mathcal{C}}{\eta-1} \cdot Aa;$$

$$s = -\frac{BC\mathcal{D}}{\eta\eta} \cdot Aa, \text{ et } t = \frac{BCD}{\eta\eta} \cdot Aa.$$

Deinde lentium intervalla

$$I^{lum} = Aa(1 - \frac{1}{P}) = \frac{(2\eta-1)\eta-2(\eta-1)}{\eta\eta} \cdot Aa.$$

$$II^{lum} = -B \left(\frac{\eta(2\eta-1)+2\eta(\eta-1)+1}{\eta\eta(\eta-1)} \right) Aa.$$

XX 3

III^{lum}

$$\text{III}^{\text{ium}} = -BC \left(\frac{1}{\eta-1} + \frac{1}{\frac{1}{\eta}} \right) Aa.$$

$$\text{IV}^{\text{um}} = \frac{BCD}{\frac{1}{\eta}} Aa.$$

Deinde ob

$$M = \frac{1}{\eta+1}, \text{ erit } O = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{2}{\eta+1} \right).$$

Pro prima lente semidiameter aperturæ erit = x ex æquatione notissima definiendus; pro secunda autem ob $\omega = \frac{1}{\eta+1}$, erit semidiameter aperturæ = $\frac{\eta}{2(\eta+1)} q + \frac{x}{P}$ et ob $r = 0$ semidiameter aperturæ tertiæ lentis = $\frac{x}{Pk} = \frac{x}{\eta-1}$; duabus autem reliquis lentibus apertura maxima tribuitur.

Exempl. I.

254. Sumamus $\eta = 2$ critque $k = \frac{2(\eta+1)}{\eta}$ et quia tantum de maioribus multiplicationibus agitur, sumi poterit $k = \frac{1}{2}$ hinc $P = \frac{1}{2(\eta+1)} = \frac{1}{6}$ proxime. Porro

$$\mathfrak{B} = -\frac{1}{2} \text{ et } B = -\frac{1}{11};$$

$$\mathfrak{D} = 4 \text{ et } D = -\frac{1}{2};$$

vnde distantiae focales erunt

$$p = 2a; q = \frac{1}{11} Aa;$$

$$r = \frac{1}{11} C Aa; s = \frac{10}{11} \frac{C}{\eta} Aa.$$

$$t = \frac{10}{11} \frac{C}{\eta} Aa.$$

et lentium intervalla

$$\text{I}^{\text{um}} = \frac{1}{2} Aa.$$

$$2^{dum} = \frac{r}{11} \cdot A a.$$

$$3^{rium} = \frac{r}{11} \cdot C (1 + \frac{1}{256}) A a.$$

$$4^{rum} = \frac{10}{11} \cdot \frac{C}{256} \cdot A a. \text{ et}$$

$$M = \frac{r}{256+1}; \text{ hinc } z = \frac{r}{11} \cdot \frac{a}{256+1} \text{ et}$$

$$O = \frac{1}{2} r (1 + \frac{1}{256});$$

tum vero semidiameter aperturæ lentis

$$2^{dæ} = \frac{q}{256+1} + \frac{1}{2} x \text{ et } 3^{tiæ} = x.$$

Pro x autem inueniendo satisfiat huic æquationi:

$$\lambda = \mu \cdot \frac{r}{256+1} \cdot x^2 \cdot \left\{ \begin{array}{l} \lambda + \nu \mathfrak{A} (1 - \mathfrak{A}) \\ - \frac{(1-\mathfrak{B})^2}{\mathfrak{B}^2 \mathfrak{P}} (\lambda' + \nu \mathfrak{B} (1 - \mathfrak{B})) \\ + \frac{(1-\mathfrak{C})^2}{\mathfrak{B}^2 \mathfrak{C}^2 \mathfrak{P} \mathfrak{K}} (\lambda'' + \nu \mathfrak{C} (1 - \mathfrak{C})) \\ - \frac{(1-\mathfrak{D})^2}{\mathfrak{B}^2 \mathfrak{C}^2 \mathfrak{D}^2 \mathfrak{P} \mathfrak{K} \mathfrak{S}} (\lambda''' + \nu \mathfrak{D} (1 - \mathfrak{D})) \\ + \frac{(1-\mathfrak{A})^2}{\mathfrak{B}^2 \mathfrak{C}^2 \mathfrak{D}^2} \cdot \lambda'''' \end{array} \right.$$

quæ æquatio commodius ita repræsentabitur:

$$\lambda = \mu \cdot \frac{r}{256+1} \cdot x^2 \cdot \left\{ \begin{array}{l} \frac{\lambda + \nu \mathfrak{A} (1 - \mathfrak{A})}{\mathfrak{P}^2} \\ - \frac{1}{\mathfrak{P}^2 \mathfrak{Q}^2} (\lambda' + \nu \mathfrak{B} (1 - \mathfrak{B})) \\ + \frac{1}{(\mathfrak{P} \mathfrak{K})^2 \mathfrak{P}^2} (\lambda'' + \nu \mathfrak{C} (1 - \mathfrak{C})) \\ - \frac{1}{(\mathfrak{P} \mathfrak{K} \mathfrak{K}')^2 \mathfrak{P}^2} (\lambda''' + \nu \mathfrak{D} (1 - \mathfrak{D})) \\ + \frac{\lambda''''}{(\mathfrak{P} \mathfrak{K} \mathfrak{K}' \mathfrak{S})^2 \mathfrak{P}^2} \end{array} \right.$$

Coroll.

C O R O L L

255. Si haec ad telescopia transferantur ponendo $\mathfrak{A}a = Aa = p$ et $\mathfrak{M} = m$, fient distantiae focales

$$q = \frac{5}{11} \cdot p; \quad r = \frac{5}{11} \mathfrak{C} \cdot p;$$

$$s = \frac{10}{11} \cdot \frac{\mathfrak{C}}{\mathfrak{M}} \cdot p. \quad \text{et} \quad t = \frac{10}{11} \cdot \frac{\mathfrak{C}}{\mathfrak{M}} \cdot p.$$

intervalla

$$1^{\text{mum}} = \frac{5}{11} p;$$

$$2^{\text{dum}} = \frac{5}{11} p;$$

$$3^{\text{tium}} = \frac{5}{11} \mathfrak{C} \left(1 + \frac{1}{\frac{5}{11}} \right) p \quad \text{et}$$

$$4^{\text{tum}} = \frac{10}{11} \cdot \frac{\mathfrak{C}}{\mathfrak{M}} \cdot p.$$

et semidiameter campi $\Phi = \frac{1719}{\mathfrak{M} + 1}$ min. Longitudo ergo erit propemodum $= \frac{55}{11} p + \frac{5}{11} \mathfrak{C} \cdot p$. Nunc autem p ex aequatione ante data definiri poterit, ubi erit $\mathfrak{A} = 0$ ob $a = \infty$.

E x e m p l u m II.

256. Sit. nunc $\eta = 3$ erit

$$k = \frac{\mathfrak{M} + 1}{\frac{5}{11}}. \text{ sumi ergo poterit } k = \frac{1}{2}$$

$$P = \frac{\frac{5}{11}}{\mathfrak{M} + 1} = 4$$

$$\mathfrak{B} = -\frac{\frac{5}{11} + 1}{\frac{5}{11}(\mathfrak{M} + 1)} = -1; \text{ ergo } B = -\frac{1}{2}$$

$$\mathfrak{D} = \frac{\frac{5}{11} + 1}{\mathfrak{M} + 1} = 4; \text{ ergo } D = -\frac{1}{2}.$$

Hinc ergo fient distantiae focales

$$p = \mathfrak{A} a; \quad q = \frac{1}{2} A a; \quad r = \frac{1}{2} \mathfrak{C} \cdot A a;$$

$$s =$$

$$s = \frac{c}{a}. A a. \text{ et } t = \frac{1}{2}. \frac{c}{a}. A a.$$

et lentium intervalla

$$1^{um} = \frac{1}{2}. A a.$$

$$2^{dum} = \frac{1}{2} A a.$$

$$3^{tum} = \frac{1}{2} C (1 + \frac{1}{a}) A a.$$

$$4^{tum} = \frac{1}{2} \frac{c}{a}. A a.$$

hinc porro erit

$$M = \frac{2}{a+1}, \text{ hinc } z = \frac{1}{2}. \frac{c}{a+1} \text{ et}$$

$$O = \frac{1}{2} t (1 + \frac{1}{a})$$

tum vero semidiameter aperturæ lentis

$$2^{dae} = \frac{1}{2} (\frac{1}{a+1}) + \frac{1}{2} x; \text{ et } 3^{tie} = \frac{1}{2} x.$$

Cetera se habent, vt ante.

Coroll

257. Facta applicatione ad telescopia, vbi fit $A a = p$ omnia elementa facile determinantur, vt ante; tum vero longitudo instrumenti omittis partibus per M diuisis erit $= \frac{1}{2} p + \frac{1}{2} C. p$, quæ minor est, quam casu præcedente.

Exemplum III.

258. Statuamus $\eta = 6$, vt fiat $M = \frac{2}{a+1}$

critique

$$k = \frac{s(\frac{1}{a} + s)}{\frac{1}{a}} = \frac{1}{2} \text{ proxime.}$$

Tom. III.

Y y

P=8.

$$P = 8. \quad \mathfrak{D} = \frac{\frac{7}{8} \frac{a}{a} + \frac{1}{2}}{6(\frac{7}{8} + 1)} = -\frac{7}{6} \text{ proxima}$$

unde fit

$$B = -\frac{7}{11}; \quad \mathfrak{D} = 4 \text{ et } D = -\frac{1}{4}.$$

unde distantiae focales prodibunt

$$p = \mathfrak{A} a; \quad q = \frac{7}{17} A a; \quad r = \frac{7}{17} C. A a;$$

$$s = \frac{16}{17} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a; \quad t = \frac{16}{19} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a.$$

et lentium interualla

$$1^{\text{mum}} = \frac{7}{9} A a.$$

$$2^{\text{dum}} = \frac{7}{19} A a.$$

$$3^{\text{tiam}} = \frac{7}{17} C. \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{17} \right) A a.$$

$$4^{\text{tum}} = \frac{16}{19} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a.$$

Practerea

$$z = \frac{1}{2} \cdot \frac{a}{\mathfrak{A} + 1} \text{ et } O = \frac{1}{2} t \left(1 + \frac{1}{\mathfrak{A}} \right).$$

tum vero semidiameter aperturae lentis

$$2^{\text{dae}} = \frac{1}{\mathfrak{A} + 1} + \frac{1}{2} x \text{ et } 3^{\text{tiae}} = \frac{1}{2} x.$$

Coroll.

259. Translatione igitur ad telescopia facta prodiret hoc casu eorum longitudo $= \frac{1}{2} p + \frac{7}{17} C. p.$ quae longitudo satis est exigua, ut etiam in aliis generibus vix minor sperari queat.

Scho-

Scholion.

260. Etsi iste casus $\zeta = \eta$ in praxi summum
 vsum praestare videtur, tamen etiam considerari
 conueniet quempiam casum, quo $\zeta > \eta$, quandoqui-
 dem hoc modo campo quodpiam augmentum adfer-
 tur. Manente autem $S = \frac{1}{2}$, alter limes pro ζ erat
 $\zeta < \eta + \frac{2(\eta-1)}{3}$ siue $\zeta < \frac{2}{3}\eta - \frac{1}{3}$. Huic autem li-
 miti ipsi aequari nequit, quia alioquin \mathcal{C} deberet esse
 $= 1$ hincque $C = \infty$. Sumamus igitur

$$\zeta = \eta + \frac{1}{3}(\eta - 1) = \frac{2}{3}\eta - \frac{1}{3}$$

ac reperietur $\mathcal{C} > \frac{1}{3}$ et $\mathcal{C} < 1$. Sumatur igitur $\mathcal{C} = \frac{1}{2}$
 vt fiat $C = 3$. hincque fiet

$$k = \frac{(1-\eta)(1-\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1))}{\frac{1}{3}\mathcal{C}(\frac{2}{3}\eta-1)} \text{ et } P = \frac{\frac{1}{3}\mathcal{C}(\frac{2}{3}\eta-1)}{\frac{1}{3}\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1)}$$

hincque porro

$$\mathfrak{B} = -\frac{\frac{1}{3}\mathcal{C}(1-\eta-1) + \frac{1}{3}(\eta-1)}{(\frac{1}{3}\mathcal{C}-1)(\frac{1}{3}\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1))} \text{ et}$$

$$\mathfrak{D} = \frac{\frac{1}{3}\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1)}{\frac{1}{3}\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1)} \text{ seu proxime } \mathfrak{D} = 4.$$

Tum vero probibit

$$M = \frac{\frac{1}{3}}{\frac{1}{3}\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1)} = \frac{2}{\mathcal{C} + \frac{1}{3}(\eta-1)},$$

cum antea fuisset $M = \frac{1}{\mathcal{C} + \eta - 1}$. Quodsi iam suma-
 mus, vt in exemplo. 2^{do}, $\eta = 3$ fient haec elementa

$$k = \frac{\mathcal{C} + 1}{\frac{1}{3}\mathcal{C}} \text{ et } P = \frac{\frac{1}{3}\mathcal{C}}{\mathcal{C} + 1} \text{ hinc}$$

$$\mathfrak{B} = \frac{-\frac{1}{3}\mathcal{C} + 1}{\frac{1}{3}(\mathcal{C} + 1)}; \quad \mathfrak{D} = \frac{-\frac{1}{3}\mathcal{C} + 1}{\frac{1}{3}\mathcal{C} + 1}$$

2

Y y 2

tum

tum.

$$E = 1; C = 3; D = 4. \text{ et } D = -1;$$

vnde singula momenta pro constructione definiri possunt. Quia vero hic tanti occurrunt numeri, quos prae M negligere non amplius licet; in adplicatione ad exempla statim quoque pro M determinatum valorem assumi conveniet. Praeterea vero hic ad specialiora non progredimur, quia adhuc lente obiectiva simplice utimur, ita, ut confusio aliter tolli nequeat, nisi aperturam lentis obiectivae diminuendo; quod remedium cum praxis sponte offerat, non opus erit, litteram x . molesto illo calculo definire, siquis enim microscopium secundum huiusmodi mensuras construxerit, ipse usus aperturam declarabit; quando autem in sequente capite per multiplicationem lentis obiectivae omnem confusionem ad nihilum redigemus, tum demum necesse erit completas determinaciones pro singulis momentis, uti haecenus fecimus, exhibere.

Problema 2.

261. Microscopium huius generis ex quinque lentibus construere, quae ita sint dispositae, ut prior imago realis in intervallum secundum, posterior vero in intervallum quartum incidat.

Solutio.

Quatuor ergo litterarum $PQRS$ secunda et quarta erunt negativae; vnde ponatur $Q = -k$ et $S =$

$S = -k'$, vt sit $P k R k' = \frac{ma}{b} = M$, hinc erit vlti-
mae lentis distantia focalis

$$f = \frac{ABCD}{FkRk'} a = \frac{ABCD}{M} a,$$

quae debet esse positua, aequae ac lentium intervalla,
quae sunt.

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{p});$$

$$2^{dum} = -\frac{AB}{P} a (1 + \frac{1}{k});$$

$$3^{tium} = -\frac{ABC}{Fk} a (1 - \frac{1}{R});$$

$$4^{tum} = +\frac{ABCD}{FkR} a (1 + \frac{1}{k'});$$

ergo vt tam vltima lens, quam vltimum interval-
lum, fiant positua, debet esse $ABCD > 0$. Hinc
vt. tertium quoque fiat posituum; debet esse.

$$-D(1 - \frac{1}{R}) > 0.$$

sicque circa D nihil definitur. Ob secundum autem
intervallum debet esse $-AB > 0$ et ob primum
 $A(1 - \frac{1}{p}) > 0$. Tum ergo debeat esse $CD < 0$.
Statuatur nunc $M = \frac{a + f + s + t}{M - i}$ et quia campus maxi-
mus desideratur, statim sumi poterit $s = 1$ et $t = 1$,
vt fiat $M = \frac{a + f + 1}{M - i}$ hincque distantia oculi $O = \frac{f}{M - i}$,
quae cum sit positua, destructio marginis praebet:

$$0 = \frac{a}{p} - \frac{f}{Fk} - \frac{1}{FkR} + \frac{1}{FkRk'}$$

vnde colligitur

$$k' = -q k R + r R + 1$$

Y y 3.

hinc:

hinc crit

$$P k R = M (1 + r R - q k R)$$

sicque patet esse $1 + r R > q k R$. Praeterea vero considerare debemus sequentes aequationes:

$$1. \quad \mathfrak{B} q = (P - 1) M$$

$$2. \quad \mathfrak{C} r = -(1 + P k) M - q$$

$$3. \quad \mathfrak{D} = -(1 + P k R) M - q - r$$

Ponatur hic, vt ante, breuitatis gratia

$$\frac{1-P}{\mathfrak{B}} = \zeta \text{ et } 1 + P k = \eta, \text{ fietque}$$

$$q = -\zeta M \text{ et } r = \frac{(\zeta - \eta) M}{\mathfrak{C}}$$

vnde colligitur

$$2 + q + r = \frac{2\mathfrak{C} + (\zeta(1-\mathfrak{C}) - \eta) M}{\mathfrak{C}} = (M - 1) M;$$

ex qua aequatione deducitur

$$M = \frac{2\mathfrak{C}}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M}-1) - \zeta(1-\mathfrak{C}) + \eta} = \frac{2\mathfrak{C}}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

ex quo valore vicissim crit

$$q = -\frac{2\zeta\mathfrak{C}}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta} \text{ et}$$

$$r = \frac{2(\zeta - \eta)}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

Nunc vt marginis colorati rationem habeamus, crit statim

$$1 + r R - q k R = \frac{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta + 2(\zeta - \eta) R + 2\zeta\mathfrak{C} k R}{\mathfrak{C}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

Et cum ob

$$P k = \eta - 1 \text{ sit } P k R = (\eta - 1) R,$$

erit

erit

$$\begin{aligned} & \mathcal{C}(\eta-1)R(\mathcal{M}+\zeta-1) - (\eta-1)(\zeta-\eta)R - \mathcal{M}\mathcal{C}(\mathcal{M}+\zeta-1) \\ & + \mathcal{M}(\zeta-\eta) - 2\mathcal{M}(\zeta-\eta)R \\ & - 2\mathcal{M}\zeta\mathcal{C}kR = 0. \end{aligned}$$

Ante quam autem hinc vel k vel R determinemus, considerare debemus rationem litterae \mathcal{D} ex superiori tertia aequatione; cum igitur PkR sit sine dubio numerus magnus inuolvens \mathcal{M} , facile intelligitur litteram \mathcal{D} esse negatiuam; unde etiam erit D negatiuum, adeoque concludimus fore $C > 0$, hincque $\mathcal{C} < 1$. Ob eandem vero rationem debeat esse $R > 1$; ita, ut haec littera aliquatenus tanquam nota spectari possit; quare ex illa aequatione colligimus

$$k = \left\{ \begin{array}{l} \mathcal{C}(\eta-1)R(\mathcal{M}+\zeta-1) - (\eta-1)(\zeta-\eta)R \\ - \mathcal{M}\mathcal{C}(\mathcal{M}+\zeta-1) + \mathcal{M}(\zeta-\eta) \\ - 2\mathcal{M}(\zeta-\eta)R \end{array} \right\} : 2\mathcal{M}\zeta\mathcal{C}R$$

hincque $P = \frac{(\eta-1)}{k}$; ita, ut sit $\eta > 1$. Quare ut valor ipsius k fiat positius, debet esse

$$\begin{aligned} & R(\mathcal{C}(\eta-1)(\mathcal{M}+\zeta-1) - (\eta-1)(\zeta-\eta) - 2\mathcal{M}(\zeta-\eta)) \\ & > \mathcal{M}(\mathcal{C}\mathcal{M} + \mathcal{C}(\zeta-1) - \zeta + \eta) \end{aligned}$$

ad quod primo requiritur, ut quantitas litteram R multiplicans sit positua, et quia \mathcal{M} est numerus prae-magnus, ipsius coëfficiens ante omnia debet esse positius, unde colligimus $\mathcal{C}(\eta-1) > 2(\zeta-\eta)$ unde
con-

concluditur $\mathfrak{E} > \frac{2(\zeta - \eta)}{\eta - 1}$; quia igitur $\mathfrak{E} < 1$, erit

$$2(\zeta - \eta) < \eta - 1; \text{ sicque } \zeta < \frac{1 + \eta - 1}{2}.$$

Qua conditione impleta debet esse

$$R > \frac{\mathfrak{M}(\mathfrak{E}\mathfrak{M} + \mathfrak{E}(\zeta - 1) - \zeta + \eta)}{\mathfrak{E}(\eta - 1)(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \mathfrak{M}(\zeta - \eta) - (\eta - 1)\zeta - \eta}$$

atque hinc retrogrediendo omnia elementa determinabuntur. Reliqua vero expediuntur, ut in praecedente problemate.

Coroll.

262. Hic igitur littera R denotabit numerum magnum \mathfrak{M} inuoluentem; deinde conditio $\zeta < \frac{1 + \eta - 1}{2}$ instituto nostro maxime fauet, cum campi conditio inprimis postulet, ne ζ ultra necessitatem augeatur. Quare cum semper sit $\eta > 1$; commodissime videtur statui posse $\zeta = \eta$, uti in praecedente problemate; ita, ut tertiae lentis apertura iterum fiat minima prodeatque

$$M = \frac{2\mathfrak{E}}{\mathfrak{E}\mathfrak{M} + \mathfrak{E}\eta - \mathfrak{E}} = \frac{2}{\mathfrak{M} + \eta - 1}.$$

Coroll. 2.

263. Sumto autem $\zeta = \eta$, pro \mathfrak{E} limites erunt $\mathfrak{E} < 1$ et $\mathfrak{E} > 0$. Porro capi debet $R > \frac{\mathfrak{M}}{\eta - 1}$; indeque fiet

$$k = \frac{((\eta - 1)R - \mathfrak{M})(\mathfrak{M} + \eta - 1)}{2\mathfrak{M}\eta R} \text{ et } P = \frac{2\mathfrak{M}\eta(\eta - 1)R}{((\eta - 1)R - \mathfrak{M})(\mathfrak{M} + \eta - 1)},$$

Prac-

Praeterea vero erit

$$\mathfrak{B} = - \frac{(\eta-1)R((1+\eta-1)\mathfrak{M}-\eta+1)-\mathfrak{M}(\mathfrak{M}+\eta-1)}{\eta((\eta-1)R-\mathfrak{M})(\mathfrak{M}+\eta-1)}$$

Denique vero reperietur

$$\mathfrak{D} = - \frac{1+(1+\eta-1)R-\eta}{\mathfrak{M}+\eta-1}$$

sive cum \mathfrak{M} et R sint numeri praemagni, erit proximè $\mathfrak{D} = - \frac{1+(1+\eta-1)R}{\mathfrak{M}}$, qui valor certo est negatiuus, vt supra iam posuimus.

COROLL 3.

264. Quin etiam statui poterit $\zeta = 0$; vnde pro \mathfrak{E} limites erunt $\mathfrak{E} < 1$ et $\mathfrak{E} > -\frac{1}{\eta-1}$; cui satisfit, dummodo \mathfrak{E} intra limites 1 et 0 contineatur. Tum vero sumi debbit

$$R > \frac{\mathfrak{M}(\mathfrak{E}\mathfrak{M}-\mathfrak{E}+\eta)}{\mathfrak{E}(\eta-1)(\mathfrak{M}-1)+1\mathfrak{M}\eta+\eta(\eta-1)}$$

sive ob \mathfrak{M} numerum praemagnum $R > \frac{\mathfrak{E}\mathfrak{M}}{\mathfrak{E}(\eta-1)+1\eta}$

Verum hinc sequitur porro $k = \infty$ et $P = 0$. ita, vt sit $Pk = \eta-1$. Praeterea vero prodit $\mathfrak{B} = \infty$ et $B = -1$. Denique vero ob

$$q = 0 \text{ et } r = -\frac{\eta^2}{\mathfrak{E}} \text{ erit}$$

$$\mathfrak{D} = -(1+(\eta-1)R-\frac{\eta}{\mathfrak{E}})M$$

Tom. III.

Z z

ideo-

ideoque ob $M = \frac{-e}{e(\frac{1}{\eta} - 1) + \eta}$, qui valor ipsius M aliquanto minor est, quam casu praecedente, fiet $\mathfrak{D} = -\frac{2(\eta-1)R}{\eta}$.

Scholion.

265. Quantumvis hic casus paradoxus videatur, cum ob $\mathfrak{B} = \infty$ tum vero ob $P = 0$, tamen reuera est realis et ad casum in praecedente capite expositum reducitur, quia enim $\mathfrak{B} = \infty$; secundae lentis distantia focalis est infinita, sicque res eodem redit ac si secunda lens plane abesset, ita, vt non amplius quaestio sit de eius loco, quare et si primum interuallum prodeat $= A a (1 - \frac{1}{\eta}) = -\infty$, et secundum

$$A a (\frac{1}{\eta} + \frac{1}{\eta-1}) = +\infty,$$

tamen horum summa, quae sola nunc est spectanda, sit finita

$$= A a (1 + \frac{1}{\eta-1}) = \frac{\eta}{\eta-1} \cdot A a.$$

Cum igitur tantum quatuor lentes hic habeantur, hic casus ad praecedens caput est referendus. Interim tamen hinc incommodum nasci debebit, quando ζ prope ad 0 accedit, quia tum P etiam erit vnitatem minus, ita, vt A debeat esse numerus negatiuus et $B > 0$. Cum autem sit $\mathfrak{B} = \frac{1-P}{\zeta}$, erit quidem $\mathfrak{B} > 0$, verum insuper necesse est, vt sit $1 - P < \zeta$, vel $P > 1 - \zeta$, siue P contineri debeat intra limites 1 et $1 - \zeta$ seu esse debet $k < \frac{\eta-1}{\eta}$, quare cum \mathfrak{M}
et

et R sint numeri praemagni, debeat esse

$$R \left(\frac{\mathcal{E}(\eta-1)(1-\zeta)}{1-\zeta} - 2 \right) < \mathcal{E} \mathfrak{M}$$

quod sponte euenit, si fuerit.

$$\frac{\mathcal{E}(\eta-1)(1-\zeta)}{1-\zeta} < 2 \text{ siue } \mathcal{E} < \frac{2(1-\zeta)}{(\eta-1)(1-\zeta)}.$$

Sin autem sit

$$\frac{\mathcal{E}(\eta-1)(1-\zeta)}{1-\zeta} > 2 \text{ debet esse } R < \frac{(1-\zeta)\mathcal{E}\mathfrak{M}}{\mathcal{E}(\eta-1)(1-\zeta) - 2(1-\zeta)}$$

quibus obseruatis aliquot casus fufius euoluamus.

CASVS I.

quò $\zeta = \eta$.

266. Hoc casu iam vidimus, lentem tertiam nostro arbitrio relinqui, dummodo pro ea capiatur $\mathcal{E} < 1$ et $\mathcal{E} > 0$, vt C fiat numerus positius, vnde si circumstantiae postulent, vt C sit numerus satis magnus, tum \mathcal{E} parum ab vnitate deficere debeat; deinde etiam notauimus, capi debere $R > \frac{\mathfrak{M}}{\eta-1}$, vnde cum semper sit $\eta > 1$, si etiam fuerit $\eta > 2$, tunc commodè sumi poterit $R = \mathfrak{M}$. Noretur autem, litteram η non nimis magnam sumi conuenire, quia pro campo fit $M = \frac{\mathfrak{M}}{\mathfrak{M} + \eta - 1}$. Deinde vero prodit

$$k = \frac{((\eta-1)R - \mathfrak{M})(\mathfrak{M} + \eta - 1)}{2\mathfrak{M}\eta R}$$

quare pro maioribus multiplicationibus tuto sumi poterit $k = \frac{(\eta-1)R - \mathfrak{M}}{2\eta R}$ vnde patet, litteram k eo fore minorem, quo minus R limitem praescriptum $\frac{\mathfrak{M}}{\eta-1}$

Z z 2

super-

superet; vnde fit

$$P = \frac{\eta - 1}{k} = \frac{2\eta(\eta - 1)k}{(\eta - 1)R - \eta\eta}.$$

Pro reliquis elementis primo prodit

$$\mathfrak{B} = - \frac{(\eta - 1)R((\eta - 1)R - \eta - 1) - \eta(\eta - 1)R}{\eta((\eta - 1)R - \eta\eta)(\eta - 1)}$$

hincque proxime

$$\mathfrak{B} = - \frac{(\eta - 1)(\eta - 1)R - \eta\eta}{\eta((\eta - 1)R - \eta\eta)}.$$

qui valor manifesto est negatiuus, ex quo etiam B erit negatiuum. Deinde cum fit $P > 1$; ob eandem rationem littera A debet esse positia; ex quo productum AB ob

$$B = - \frac{(\eta - 1)(\eta - 1)R - \eta\eta}{(\eta - 1)(\eta - 1)R - (\eta - 1)\eta}$$

sponte fit negatiuum, prorsus, vti conditiones praescriptae postulant. Denique vero reperitur

$$\mathfrak{D} = - \frac{2(\eta - 1)R - \eta}{\eta + \eta - 1}$$

ideoque proxime

$$\mathfrak{D} = - \frac{2(\eta - 1)R}{\eta}; \text{ vnde fit } D = + \frac{2(\eta - 1)R}{\eta + 2(\eta - 1)R}.$$

His definitis erunt primo distantiae focales

$$p = \mathfrak{A} a. q = - \frac{\mathfrak{A} \mathfrak{B}}{P} a = \frac{(\eta - 1)(\eta - 1)R + \eta\eta}{2\eta^2(\eta - 1)R}. \mathfrak{A} a.$$

$$r = - \frac{\mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathfrak{C}}{\eta - 1} a; s = + \frac{\mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathfrak{C} \mathfrak{D}}{(\eta - 1)R} a.$$

$$\text{et } t = \frac{\mathfrak{A} \mathfrak{B} \mathfrak{C} \mathfrak{D}}{\eta} a.$$

Deinde

Deinde vero interualla

$$I^{num} = A a (1 - \frac{1}{p});$$

$$II^{dim} = -A B. a (\frac{1}{p} + \frac{1}{q-1});$$

$$III^{lum} = -\frac{A B C a}{q-1} (1 - \frac{1}{k});$$

$$IV^{lum} = A B C D. a (\frac{1}{(q-1)k} + \frac{1}{q}).$$

Distantia vero oculi fiet

$$O = \frac{t}{M} = \frac{t}{A} \cdot \frac{q+q-1}{q} = \frac{1}{A} t (1 + \frac{q-1}{q}) = \frac{1}{A} t \text{ proxime.}$$

Pro aperturis vero lentium primae quidem apertura tutissime per experientiam definitur; vnde reperitur littera x , ex eaque mensura claritatis $= \frac{10x}{q}$, si scilicet x in digitis exprimatur.

Pro secunda vero lente cum sit

$$q = -q M = -\frac{q q}{q+q-1} = -\frac{q}{q},$$

erit eius aperturae semidiameter

$$= \frac{1}{2} q q + \frac{x}{p} = -\frac{1}{2} \cdot \frac{q}{q} \cdot q + \frac{x}{p}.$$

Pro tertia vero lente ob $r = 0$ sufficit aperturae semidiameter $= \frac{x}{q-1}$; reliquas vero lentes vtrinque aequae conuexas confici conuenit.

Coroll.

267. Si sumatur $R = \frac{q}{q-1}$, vt fiat $k = 0$ et $P = \infty$, existente $P k = q - 1$; tum fiet $B = -\frac{p}{q} = \infty$
 Z z 3 et

et $B = -1$. Tum igitur secunda lens in ipsam imaginem realem priorem incidet ob primum intervallum $= Aa = a$, eiusque distantia focalis crit $q = \frac{Aa}{\eta}$. At vero secundum intervallum hoc casu euadet $= -\frac{Aa}{\eta-1} = \frac{Aa}{\eta-1}$. Reliqua vero definiuntur, vt in genere; si modo notetur, fore $\mathfrak{D} = -2$. et $D = -\frac{1}{2}$.

Exempl. I.

Ponamus $\eta = 2$ et capi debet $R > \mathfrak{M}$. Nihil vero impedit, quominus secundum praecedens Coroll. sumamus $R = \mathfrak{M}$ ita, vt tum fiat $k = 0$ et $P = \infty$ quare primo distantiae focales ita exprimentur

$$p = Aa; \quad q = \frac{Aa}{2};$$

$$r = A \mathfrak{C}. a; \quad s = \frac{2A \mathfrak{C}.}{\mathfrak{M}}. a;$$

$$\text{et } t = \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathfrak{C}}{\mathfrak{M}}. Aa. = \frac{1}{2} s.$$

Deinde intervalla ita se habebunt:

$$1^{um} = Aa; \quad 2^{um} = Aa;$$

$$3^{tum} = \mathfrak{C}. \left(1 - \frac{1}{\mathfrak{M}}\right) Aa;$$

$$4^{tum} = \frac{4}{3} \frac{\mathfrak{C}}{\mathfrak{M}}. Aa.$$

distantia vero oculi $= \frac{1}{2} t \left(1 + \frac{1}{\mathfrak{M}}\right)$.

Pro valore ipsius x siue per experientiam siue per formulam notam definito, fiat secundae lentis semidiameter aperturæ $= \frac{q}{\mathfrak{M}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{Aa}{\mathfrak{M}}$ et tertiae lentis $= x$.

$= x$. semidiameter spatii conspicui erit $z = \frac{a}{.08}$ et
 mensura claritatis $= \frac{20 \cdot x}{.08}$.

Corollarium.

268. Hac formulæ quoque ad telescopia accommodari poterunt, sumendo $A a = p$ et $M = m$.
 Tum vero sumi debet ipsa distantia focalis

$$p = m \sqrt{\mu \cdot m (\lambda * + \frac{\lambda''}{c^2} + \frac{v}{c^2})}$$

omissis terminis sequentibus per M diuisis.

Exempl. II.

269. Sit nunc $\eta = 3$, vt esse debeat $R > \frac{1}{2}$
 sumaturque $R = \frac{1}{3}$, vnde fiet $k = \frac{1}{2}$ et $P = 12$;
 quare reliqua elementa fient $B = -\frac{11}{12}$; hincque
 $B = -\frac{11}{12}$ et $D = -4$ et $D = -\frac{1}{2}$ vnde distantiae
 focales euadent

$$p = \frac{1}{2} A a; \quad q = \frac{11}{12} A a.$$

$$r = \frac{11}{12} C. A a. \quad s = \frac{11}{12} \cdot \frac{C}{.08} \cdot A a. \text{ et}$$

$$t = \frac{11}{12} C. A a. = \frac{1}{2} \cdot s$$

atque interualla lentium

$$1^{um} = \frac{11}{12} A a;$$

$$2^{da} = \frac{11}{12} A a;$$

$$3^{tia} = \frac{11}{12} C (1 - \frac{1}{.08}) A a.$$

$$4^{ta} = \frac{11}{12} \cdot \frac{C}{.08} \cdot A a.$$

oculi-

oculique distantia $O = \frac{1}{2} s (1 + \frac{1}{20})$, spatii vero in obiecto conspicui erit semidiameter $z = \frac{a}{s(20+1)}$. Definito x siue per experientiam siue per formulam notam erit semidiameter aperturæ

$$\text{secundæ lentis} = \frac{1}{2} \cdot \frac{9}{20} + \frac{\pi}{11} \text{ et tertiæ} = \frac{\pi}{8}.$$

$$\text{et gradus claritatis} = \frac{20\pi}{20}.$$

COROLL

270. Hæ formulæ etiam ad telescopia accommodari possunt; erit enim $A a = p$ et $M = m$. Tum vero lentis obiectiuæ distantia focalis definitur per hæc formulam

$$p = m \sqrt{\mu \cdot m} (\lambda + \frac{1}{11} (\frac{1}{11} \lambda' - \frac{1}{11 \cdot 11}) + \frac{1}{11 \cdot 11} (\frac{\lambda''}{6} + \frac{1}{6}))$$

$$\text{Longitudo huius telescpii erit circiter} = (\frac{1}{11} + \frac{1}{11} C) p.$$

Exempl. III.

271. Sit nunc $\eta = 6$, vt esse debeat $R > \frac{1}{2}$ et sumatur $R = \frac{10}{11}$ ac reperitur $k = \frac{1}{2}$ et $P = 20$. Hinc porro fiet $B = -\frac{1}{2}$ et $B = -\frac{1}{11}$. Tum vero $D = -5$. et $D = -\frac{1}{2}$. Distantiæ ergo focales ita se habebunt:

$$p = 20 a; q = \frac{10}{11} A a;$$

$$r = \frac{10}{11} C A a; s = \frac{1}{11} \frac{C}{20} A a. \text{ et}$$

$$t = \frac{10}{11} \cdot \frac{C}{20} \cdot A a \text{ seu } t = \frac{1}{11} \cdot s.$$

et

et interualla lentium

$$1^{um} = \frac{10}{13} \cdot A a;$$

$$2^{dam} = \frac{10}{103} \cdot A a;$$

$$3^{thum} = \frac{11}{13} \cdot C \left(1 - \frac{1}{103} \right) A a. \text{ et}$$

$$4^{thum} = \frac{11}{13} \cdot \frac{C}{103} \cdot A a.$$

oculique distantia $O = \frac{1}{2} s \left(1 + \frac{1}{103} \right)$

Spatii conspicui semidiameter $z = \frac{a}{s(103+s)}.$

Definito denique x , vt ante, erit semidiameter aperturæ lentis

$$\text{secundæ} = \frac{1}{103} q + \frac{x}{13} \text{ et tertiæ} = \frac{1}{2} x;$$

$$\text{gradus autem claritatis manet} = 20. \frac{x}{103}.$$

Exempl. IV.

272. Sit vt ante $\eta = 6$, fumatur vero $R = 20$, ac reperitur $k = \frac{1}{2}$ et $P = 15$. Hinc porro fit

$$\mathfrak{B} = -\frac{7}{2} \text{ et } B = -\frac{7}{13}, \text{ at}$$

$$\mathfrak{D} = -10. \text{ et } D = -\frac{10}{13}.$$

Distantiæ ergo focales erunt

$$p = 9 a; q = \frac{7}{13} A a;$$

$$r = \frac{7}{13} C \cdot A a; s = \frac{7}{2} \cdot \frac{C}{103} \cdot A a;$$

$$t = \frac{7}{11} \cdot \frac{C}{103} \cdot A a \text{ seu } t = \frac{7}{11} s.$$

Tom. III.

A a a

et

et lentium intervalla

$$1^{\text{mum}} = \frac{1}{11} \cdot A a;$$

$$2^{\text{dum}} = \frac{1}{11} \cdot A a;$$

$$3^{\text{tum}} = \frac{7}{15} \cdot C. (1 - \frac{1}{11}) A a;$$

$$4^{\text{tum}} = \frac{41}{11} \cdot \frac{C}{11} \cdot A a.$$

et distantia Oculi $= i (1 + \frac{5}{11})$ pariter, ac reliqua momenta, se habet, vt ante.

Corollarium.

273. Si haec ad telescopia transferantur, ponendo $A a = p$ et $M = m$, casus hic posterior antecedenti praefendus videtur, siquidem praebet longitudinem parumper minorem, quippe quae neglectis terminis per M diuisis crit $= (1 \frac{1}{11} + \frac{7}{15} C) p$. cum ex exemplo praecedente fuerit $= (1 \frac{7}{15} + \frac{10}{11} C) p$. Casu ergo vltimi exempli lentis obiectiuae distantia focalis ita definietur, vt sit

$$p = m \sqrt{\mu m (\lambda + \frac{1}{11} (\frac{1}{15} \lambda' - \frac{10 \cdot 9}{7^2}) - \frac{100}{143} (\frac{\lambda''}{C^2} + \frac{1}{C^2}))}$$

CASVS II.

quo $\zeta = 1$.

274. Cum sit $\zeta = 1$, limites pro \mathcal{E} erunt $\mathcal{E} < 1$ et $\mathcal{E} > -2$, ita, vt \mathcal{E} aeque arbitrio nostro permittatur, ac ante. Tum vero esse debet

$$R > \frac{11 \mathcal{E} m + \eta - 1}{(\eta - 1)(\mathcal{E} m + 11 m + \eta - 1)}$$

feu

feu neglectis minoribus partibus $R > \frac{\mathfrak{E} \mathfrak{M}}{(\eta-1)(1+\mathfrak{E})}$.

Statuatur ergo $R = i \mathfrak{M}$, fumendo scilicet $i > \frac{\mathfrak{E}}{(\eta-1)(1+\mathfrak{E})}$

Tum ergo fiet

$$k = \frac{\mathfrak{E}(\eta-1-1)+1i(\eta-1)}{1+\mathfrak{E}} \text{ et } P = \frac{1i(\eta-1)\mathfrak{E}}{\mathfrak{E}((\eta-1)1-1)+1i(\eta-1)}$$

Hinc ergo fiet

$$P-1 = \frac{\mathfrak{E}((\eta-1)1-1)+1i(\eta-1)}{\mathfrak{E}((\eta-1)1-1)+1i(\eta-1)}$$

qui valor erit positivus, seu $P > 1$, si fuerit

$$i < \frac{\mathfrak{E}}{(\eta-1)(1+\mathfrak{E})}.$$

Hoc ergo casu prodit

$$\mathfrak{B} = \frac{-\mathfrak{E}((\eta-1)1-1)+1i(\eta-1)}{\mathfrak{E}((\eta-1)1-1)+1i(\eta-1)}$$

qui valor cum sit negativus, etiam B erit negativum et ob $P > 1$ debebit A esse positivum, ut superiores conditiones postulant; sin autem esset

$$i > \frac{\mathfrak{E}}{(\eta-1)(1+\mathfrak{E})};$$

tum foret $P < 1$ sumique deberet A negativae, ac prodiret $\mathfrak{B} > 0$. unde ut etiam B fiat positivum, insuper necesse est, ut sit $\mathfrak{B} < 1$, quod manifestum est, cum sit $\mathfrak{B} = 1 - P$. Postea vero pro \mathfrak{D} inveniendi notetur esse

$$M = \frac{1\mathfrak{E}}{\mathfrak{E}\mathfrak{M} + \eta-1} \text{ et}$$

$$q = -M \text{ et } r = -\frac{(\eta-1)\mathfrak{E}}{\mathfrak{E}};$$

ex quibus prodit

$$\mathfrak{D} = -i(\eta-1) M \mathfrak{M} = -2i(\eta-1).$$

illi vero valores abibunt in hos:

$$q = -\frac{1}{\frac{1}{\eta-1}}; \text{ et } r = -\frac{1(\eta-1)}{\frac{1}{\eta-1}}.$$

His valoribus inuentis considerentur primo distantiae focales, quae sunt

$$p = \mathcal{A} a; q = -\frac{A\mathcal{B}}{F} \cdot a;$$

$$r = -\frac{AB\mathcal{C}}{\eta-1} \cdot a; s = \frac{ABCD}{1(\eta-1)\mathcal{A}} \cdot a$$

$$\text{et } t = \frac{ABCD}{\mathcal{A}} \cdot a.$$

Tum vero interualla

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{F});$$

$$2^{dum} = -A.B.a (\frac{1}{p} + \frac{1}{\eta-1});$$

$$3^{tium} = -\frac{AB\mathcal{C}.a}{\eta-1} (1 - \frac{1}{F});$$

$$4^{tum} = \frac{ABCD.a}{\mathcal{A}} (\frac{1}{1(\eta-1)} + 1);$$

distantia vero oculi.

$$O = \frac{1}{\mathcal{A}\mathcal{A}} = \frac{1}{\mathcal{A}} t (1 + \frac{\eta-1}{\mathcal{C}\mathcal{A}}).$$

Deinde simili modo, vt iam ante notauimus, littera x siue per experientiam siue ex formula nota definiti poterit. Tum vero erit lentis secundae semidiameter aperturae.

$$= \frac{1}{2} q q + \frac{x}{F} = \frac{1}{2} \cdot \frac{q}{\mathcal{A}} + \frac{x}{F}.$$

tertia vero lentis.

$$= \frac{1}{2} \cdot r r + \frac{x}{\eta-1} = \frac{1}{2} \cdot \frac{(\eta-1)r}{\mathcal{C}\mathcal{A}} + \frac{x}{\eta-1}$$

reliquae vero lentes quia sunt vtrinque aequae convexae, maximam aperturam admittunt. Pro spatio deni-

denique conspicuo erit

$z = \frac{1}{\frac{e}{2a} + \eta - 1} = \frac{a}{2a}$ proxime
et mensura claritatis $= 20. \frac{a}{2a}$.

COROLL. I.

275: Si littera i contineatur intra hos limites, scilicet

$$i > \frac{e}{(\eta-1)(1+e)} \text{ et } i < \frac{e}{(\eta-1)(1-e)}$$

tum fit $P > 1$ et litterae \mathfrak{B} et B negatiuae, littera vero A sumi debet positiae; unde omnia elementa eiusdem sunt naturae, uti in casu praecedente.

COROLL. 2.

276. Sin autem adeo fuerit $i > \frac{e}{(\eta-1)(1-e)}$; tum littera P unitate: fit minor, hincque tam littera \mathfrak{B} , quam B fiunt. positiae; at vero littera A esse debet negatiua, id quod duplici modo euenire potest, altero quo $\mathfrak{A} > 1$; altero vero, quo $\mathfrak{A} < 0$. quo posteriore casu lens prima euaderet concava et instrumentum multis incommodis foret. obnoxium.

COROLL. 3.

277: Sin autem fuerit $i = \frac{e}{(\eta-1)(1-e)}$; tum fiet $P = 1$. hincque $\mathfrak{B} = 0$ et $B = 0$. Tum igitur ne fiat $q = 0$, necesse erit sumi $A = \infty$, ita, tamen, ut sit $AB = A\mathfrak{B} = -\frac{a}{a}$. Vnde cum sit $1 - P = \mathfrak{B}$

A a a 3

erit.

crit primum interuallum

$$= A a \left(1 - \frac{1}{\eta} \right) = - A \mathfrak{B}. a = q$$

quare ob $\mathfrak{A} = 1$. fient distantiae focales

$$p = a; q = q; r = \frac{C}{\eta - 1};$$

$$s = - \frac{C \mathfrak{D}}{i(\eta - 1) \cdot \mathfrak{D}} q \text{ seu } s = \frac{C}{\mathfrak{D}} \cdot q \text{ et}$$

$$z = - \frac{C \mathfrak{D}}{\mathfrak{D}} \cdot q \text{ seu } z = \frac{i(\eta - 1)C}{i(\eta - 1) + 1} \cdot \frac{q}{\mathfrak{D}}.$$

Interualla vero leatium

$$1^{\text{um}} = q;$$

$$2^{\text{um}} = \frac{\eta}{\eta - 1} \cdot q;$$

$$3^{\text{um}} = \frac{C}{\eta - 1} \left(1 - \frac{1}{\eta} \right) q;$$

$$4^{\text{um}} = - \frac{C \mathfrak{D}}{\mathfrak{D}} \left(1 + \frac{1}{i(\eta - 1)} \right) q \\ = \frac{i(\eta - 1) + 1}{i(\eta - 1) + 1} \cdot \frac{C}{\mathfrak{D}} \cdot q.$$

In reliquis vero momentis nihil mutandum occurrit.

Scholion.

278. Probe autem hic est notandum, casus in his duobus postremis corollariis contentos neutiquam ad telescopia transferri posse. Pro telescopiis enim ob $a = \infty$ necessario sumi debet $\mathfrak{A} = 0$ et $A = 0$, cum in his casibus debeat esse \mathfrak{A} vel infinitum vel negativum.

Exempl. 1.

279. Sumamus $\eta = 2$ et quia C in iis tantum terminis occurrit, qui per \mathfrak{M} sunt diuisi ideoque

que semper numerum praemagnam significare debet, pro E recte unitatem assumere poterimus, hinc ergo pro littera R primus limes crit $i > \frac{1}{2}$, vt nostra instrumenta ad casum corollarii primi pertineant, sumi quoque debet $i < 1$ hinc ergo capiatur $i = \frac{1}{2}$, vt sit $R = \frac{1}{2} M$; vnde colligemus $k = \frac{1}{2}$ et $P = 2$. Deinde $\mathcal{B} = -1$ et $B = -\frac{1}{2}$ et $\mathcal{D} = -1$, hinc $D = -\frac{1}{2}$. Hinc distantiae focales erunt

$$p = M a; \quad q = \frac{1}{2} A a;$$

$$r = \frac{c}{2} A a; \quad s = \frac{c A a}{M} \text{ et}$$

$$t = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{M} A a. \text{ seu } t = \frac{1}{2} s.$$

Interualla vero lentium* erunt

$$1^{um} = \frac{1}{2} A a;$$

$$2^{dum} = \frac{1}{2} A a;$$

$$3^{rum} = \frac{c}{2} \left(1 - \frac{1}{M} \right) A a;$$

$$4^{rum} = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{M} A a.$$

ac distantia oculi $O = \frac{1}{2} s \left(1 + \frac{1}{M} \right)$.

Semidiametri denique aperturarum lentis

$$1^{mae} = x;$$

$$2^{dae} = \frac{1}{2} \frac{q}{M} + \frac{1}{2} x;$$

$$3^{tae} = \frac{1}{2} \frac{r}{M} + x.$$

Exempl.

Exemplum 2.

280. Maneat $\eta = 2$, sumatur vero $i = 1$,
 siue $R = \mathfrak{M}$, atque erit $k = 1$ et $P = 1$, tum vero
 $\mathfrak{B} = 0 = B$ et $\mathfrak{D} = -2$, et $D = -\frac{1}{2}$; vnde ex co-
 rollario tertio nanciscimur

$$p = a; q = q; r = q;$$

$$s = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{M}} q; t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{M}} \cdot q. \text{ seu } t = \frac{1}{2} s.$$

Interualla vero lentium erunt

$$1^{\text{mum}} = q;$$

$$2^{\text{dum}} = 2 q;$$

$$3^{\text{tium}} = C \left(1 - \frac{1}{\mathfrak{M}} \right) q;$$

$$4^{\text{tum}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{M}} q;$$

reliqua vero momenta perinde ac in praecedente
 exemplo se habebunt.

Exempl. 3.

281. Maneat $\eta = 2$, et sumatur $i = 2$, vt sit
 $R = 2 \mathfrak{M}$; erit ergo $k = \frac{2}{3}$ et $P = \frac{1}{3}$, vnde $\mathfrak{B} = \frac{1}{3}$,
 hinc $B = \frac{1}{3}$; tum vero $\mathfrak{D} = -4$ et $D = -\frac{1}{4}$. Hinc
 cum A debeat esse negatiuum, statuatur

$$A = -a, \text{ vt sit } \mathfrak{A} = -\frac{a}{2\mathfrak{M}} = \frac{a}{a-1};$$

ex quo distantiae focales erunt

$$p = \frac{a}{a-1} \cdot a; q = \frac{1}{2} a a;$$

$$r = \frac{1}{4} C a a; s = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{\mathfrak{M}} a a$$

et

et $t = \frac{1}{2} \frac{C}{a} a$ siue $t = \frac{1}{2} r$.

Intervalla vero erunt

$$1^{um} = \frac{1}{2} a;$$

$$2^{dum} = \frac{1}{10} a;$$

$$3^{tium} = \frac{1}{2} C \left(1 - \frac{1}{10} \right) a;$$

$$4^{tum} = \frac{3}{10} \frac{C}{a} a.$$

Reliqua vero momenta sunt iterum, vt in exemplo primo. Hc autem probe notandum est, si capiatur $a = 1$. prodire $p = \infty$ ideoque primam lentam plane reici posse, ita, vt microscopium ex solis lenticulis posterioribus componatur. Quia autem tum confusio prodiret enormis, cum in formulis capitis praecedentis sumi deberet $A = \frac{1}{2}$, hoc instrumentum merito reuicimus multoque magis ea, quae prodirent, si esset $a < 1$. Ac si a unitatem haud parum superet, haec instrumenta in praxi vsum habere possidentur.

Exempl. 4.

282. Sit nunc $\eta = 4$ et cum primus limes sit $i > \frac{1}{2}$, pro casu corollarii primi sumamus $i < \frac{1}{2}$; sit igitur $i = \frac{1}{2}$ sumto $C = 1$, eritque $k = \frac{1}{2}$; $P = 2$; hinc $B = -1$; $B = -\frac{1}{2}$; $D = -1$; $D = -\frac{1}{2}$; unde distantiae totales erunt

$$p = A a; q = \frac{1}{2} A a;$$

Tom. III.

B b b

$r = \frac{1}{2}$

$$r = \frac{1}{2} A a; s = \frac{C}{8} A a; \text{ et}$$

$$t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{8} A a. \text{ seu } t = \frac{1}{4} s.$$

Interualla vero lentium

$$1^{\text{um}} = \frac{1}{2} A a;$$

$$2^{\text{um}} = \frac{5}{16} A a;$$

$$3^{\text{um}} = \frac{C}{8} (1 - \frac{C}{8}) A a;$$

$$4^{\text{um}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{8} A a.$$

$$\text{Oculi distantia } O = \frac{1}{2} s (1 + \frac{C}{8}).$$

$$\text{Porro } x = \frac{a}{(8 + 1)}.$$

Semidiametri porro aperturarum erunt lentis

$$\text{primae} = x;$$

$$\text{secundae} = \frac{1}{2} \frac{C}{8} + \frac{1}{2} x;$$

$$\text{tertia} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{8} + \frac{1}{2} x.$$

Exempl. 5.

283. Maneat $\eta = 4$, at sumatur $t = \frac{1}{2}$ secundum Coroll. tertium; eritque $k = 1$ et $P = 1$; unde colligantur distantiae focales

$$p = a; q = q; r = \frac{1}{2} q;$$

$$s = \frac{1}{8} q. \text{ et } t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{8} \cdot q = \frac{1}{4} s.$$

et lentium interualla

$$1^{\text{um}} = q; 2^{\text{um}} = \frac{1}{2} q;$$

3^{um}

$$3^{\text{rum}} = \frac{c}{2} \left(1 - \frac{2}{3}\right) q;$$

$$4^{\text{rum}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{3} q = 2 s.$$

Distantia oculi $O = \frac{1}{2} s \left(1 + \frac{2}{3}\right)$ et reliqua momenta omnia sunt, vt ante.

Exempl. 6.

284. Manente $\eta = 4$, sumatur $i = 1$. critque $k = 4$ et $P = \frac{1}{2}$; tum vero $B = \frac{1}{2}$ et $B = \frac{1}{2}$ et $D = -6$; $D = -\frac{6}{5}$. Cum igitur B sit positium, littera A negativa esse debet. Sit igitur $A = -a$ fietque $\mathcal{A} = \frac{a}{a-1}$, vnde prodibunt distantiae focales

$$p = \frac{a}{a-1} \cdot a; q = \frac{1}{2} a a;$$

$$r = \frac{1}{2} C \cdot a a; s = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{3} a a. \text{ et}$$

$$t = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{3} a a; t = \frac{1}{2} s.$$

et intervalla lentium

$$1^{\text{rum}} = \frac{1}{2} a a.$$

$$2^{\text{dum}} = \frac{1}{2} a a.$$

$$3^{\text{rium}} = \frac{1}{2} C \cdot \left(1 - \frac{1}{3}\right) a a.$$

$$4^{\text{rum}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{c}{3} a a.$$

Distantia oculi O cum reliquis momentis eadem, ac ante, manet.

Problema 3.

285. Microscopium ex sex lentibus construere, quae ita sint dispositae, vt prior imago realis in in-

B b b 2

terual-

teruallum secundum, posterior vero in quantum incidat.

Solutio.

Quinque igitur litterarum P, Q, R, S, T secunda et quarta debent esse negatiuae; quare ponatur $Q = -k$ et $S = +k'$, vt sit $P k R k' T = M = \frac{a}{b}$. Hinc erit vltimae lentis distantia focalis

$$u = -\frac{ABCDE}{M} a,$$

quae debet esse positua aequae ac lentium interualla, quae sunt

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{b});$$

$$2^{um} = -\frac{AB}{F} a (1 - \frac{1}{k});$$

$$3^{um} = -\frac{ABC}{FA} a (1 - \frac{1}{k});$$

$$4^{um} = \frac{ABCD}{FER} a (1 + \frac{1}{k});$$

$$5^{um} = \frac{ABCDE}{FAkRk'} a (1 - \frac{1}{b}).$$

Ob quintum ergo debet esse $T < 1$. ob quantum vero $E < 0$. hincque $ABCD > 0$. Ob secundum vero esse debet $AB < 0$. hincque etiam CD negatiuum. Statuatur nunc $M = \frac{s+t+\frac{1}{s}+\frac{1}{t}+u}{M-1}$ et quia campus maximus desideratur, sumi poterit $s = 1$; $t = 1$ et $u = 1$, vt fiat

$$M = \frac{s+t+\frac{1}{s}+\frac{1}{t}+u}{M-1}, \text{ hincque } z = M a \xi = \frac{1}{5} M a.$$

et distantia oculi $O = \frac{a}{M}$ quae cum sit positua, destructio marginis colorati praebet

o =

$$0 = \frac{q}{p} - \frac{r}{pk} - \frac{1}{pkR} + \frac{1}{pkRk'} + \frac{1}{pkRk'T}$$

vnde colligitur

$$k(x + \frac{1}{2}) = -qkR + rR + 1$$

et quia constat, esse $T < x$, statuatur breuitatis gratia $x + \frac{1}{2} = D$, vt sit $D > 2$, hincque $T = \frac{1}{D}$; ex quo habebitur

$$k = -\frac{qkR + rR + 1}{D}; \text{ ergo ob } \frac{pkRk'}{D-1} = M$$

sic statim

$$pkR = \frac{(D-1)M}{D} = \frac{M(D-1)(1+rR-qkR)}{D}$$

Praeterea iam considerandae sunt aequationes sequentes:

$$1^\circ. Bq = (P-1)M;$$

$$2^\circ. Er = -(x + Pk)M - q;$$

$$3^\circ. D = -(x + PkR)M - q - r;$$

$$4^\circ. E = (PkRk' - x)M - q - r - x;$$

pro quarum resolutione statuamus breuitatis gratia

$$\frac{1-P}{E} = \zeta \text{ et } 1 + Pk = \eta, \text{ vt fiat}$$

$$q = -\zeta M \text{ et } r = \frac{(\zeta - \eta)M}{E} \text{ ergo}$$

$$3 + q + r = \frac{E + (\zeta(1-E) - \eta)M}{E} = M(M - 1);$$

vnde concluditur

$$M = \frac{1E}{E(M + \zeta - 1) - \zeta + \eta}; \text{ vnde vicissim}$$

$$q = -\frac{\zeta E}{E(M + \zeta - 1) - \zeta + \eta} \text{ et } r = \frac{\zeta(\zeta - \eta)}{E(M + \zeta - 1) - \zeta + \eta}$$

Bbb 3

Nunc

Nunc ergo habebimus $PkR = (\eta - 1)R$, seu

$$(\eta - 1)R = \mathfrak{M} \frac{\theta - 1}{\theta} \left(1 + \frac{\mathfrak{R}(\zeta + \zeta \mathfrak{E} \theta - \eta)}{\mathfrak{E}(\mathfrak{M} + \zeta - 1) - \zeta + \eta} \right)$$

vnde ob rationes ante allegatas litteram k definire conuenit; quem in finem notasse iuuabit litteras ζ et η una cum \mathfrak{E} semper prae multiplicatione \mathfrak{M} fore valde exiguas; alioquin enim campus praeter necessitatem diminueretur; contra vero R etiam fore numerum praemagnum; vnde superior illa aequatio induet hanc formam

$$(\eta - 1)R = \frac{\theta - 1}{\theta} \left(\frac{\mathfrak{E}\mathfrak{M} + \mathfrak{R}(\zeta - \eta)}{\mathfrak{E}} + \mathfrak{R}\zeta \mathfrak{E} \theta \right)$$

ex qua sequitur

$$k = \frac{(\eta - 1)\mathfrak{E}\theta R - (\theta - 1)\mathfrak{E}\mathfrak{M} - 1(\theta - 1)(\zeta - \eta)R}{2(\theta - 1)\zeta \mathfrak{E} R}$$

qui valor cum debeat esse posituius, debeat esse

$$R > \frac{(\theta - 1)\mathfrak{E}\mathfrak{M}}{(\eta - 1)\mathfrak{E}\theta - 1(\theta - 1)(\zeta - \eta)}$$

existente

$$(\eta - 1)\mathfrak{E}\theta > 1(\theta - 1)(\zeta - \eta), \text{ seu } \mathfrak{E} > \frac{1(\theta - 1)(\zeta - \eta)}{(\eta - 1)\theta}.$$

Cum vero vt in problemate praecedente esse debeat $\mathfrak{E} < 1$; numerator illius limitis minor esse debet suo denominatore, hincque $\zeta < \frac{\theta(\eta - 1) - 1\eta}{1(\theta - 1)}$. His ergo conditionibus obseruatis, ponamus breuitatis gratia iterum, vt ante, $R = i\mathfrak{M}$, ita, vt esse debeat

$$i > \frac{(\theta - 1)\mathfrak{E}}{(\eta - 1)\mathfrak{E}\theta - 1(\theta - 1)(\zeta - \eta)}$$

habe-

habebimus inde

$$k = \frac{\theta(\eta-1)\mathfrak{E}\theta-(\theta-1)\mathfrak{E}-\gamma\theta(\theta-1)(\zeta-\eta)}{\gamma(\theta-1)\zeta\mathfrak{E}} \text{ et } P = \eta^{-1};$$

pro quo valore duos casus considerari conuenit. Si $P > 1$; tum debet esse $A > 0$. ideoque $B < 0$. quod quidem sponte euenit, cum prodeat $\mathfrak{B} < 0$. Hoc ergo euenit, quando $k < \eta - 1$; ex quo concluditur

$$i < \frac{(\theta-1)\mathfrak{E}}{(\eta-1)\mathfrak{E}\theta-\gamma(\theta-1)(\eta-1)\zeta\mathfrak{E}+\zeta-\eta}$$

qui limes manifesto maior est superiore. Sin autem littera i adeo hunc limitem superet, tunc fiet $P < 1$. ideoque A negative sumi debebit et quia \mathfrak{B} prodit positium, B catenus tantum erit positium, vti requiritur, quatenus sit $\mathfrak{B} < 1$. Fit vero semper $\mathfrak{B} < 1$, nisi fuerit $\zeta < 1$. atque si etiam fuerit $\zeta < 1 - P$ casus erit impossibilis. Deinde cum sit

$$PkR = (\eta - 1)iM,$$

neglectis terminis prae M valde paruis ob $MM=3$ proxime, erit

$$\mathfrak{D} = -3i(\eta - 1), \text{ hinc } D = -\frac{\gamma\theta(\eta-1)}{\gamma(\eta-1)+1}.$$

Porro cum sit

$$PkRk' = \frac{\mathfrak{M}}{1} = M(\theta - 1),$$

fiet eodem modo

$$\mathfrak{E} = 3\mathfrak{D} - 4 \text{ et } E = \frac{\gamma\theta-4}{\gamma\theta-1}, \text{ seu } E = -\frac{(\gamma\theta-1)}{\gamma\theta-1}.$$

Hinc ergo distantiae focales ita se habebunt:

$$p = \mathfrak{A}a; q = -\frac{\mathfrak{A}\mathfrak{B}}{1}a; r = -\frac{\mathfrak{A}\mathfrak{B}\mathfrak{E}}{k-1}a;$$

$s =$

$$s = + \frac{ABC \cdot z / (\eta - 1)}{(\eta - 1) \cdot \frac{1}{\theta \alpha}}, a = - \frac{z \cdot ABC}{\theta \alpha} \cdot a;$$

$$t = - \frac{z(\eta - 1)(\theta - 1)}{(11(\eta - 1) + 1)(\theta - 1)} \cdot \frac{ABC}{\theta \alpha} \cdot a;$$

$$u = - \frac{z(\eta - 1)(\theta - 1)}{(11(\eta - 1) + 1)(\theta - 1)} \cdot \frac{ABC}{\theta \alpha} \cdot a;$$

vbi notetur esse quoque $q = \frac{1}{2}(1 - \frac{1}{\eta}) A a$, ita, vt sit q ad primum interuallum, vt 1: ζ . Interualla autem erunt

$$1^{um} = A a (1 - \frac{1}{\eta}) = \zeta q;$$

$$2^{dum} = - A B \cdot a (\frac{1}{\eta} + \frac{1}{\eta - 1});$$

$$3^{tum} = - A B C \cdot a (\frac{1}{\eta - 1} - \frac{1}{1(\eta - 1)\theta \alpha}) \\ = - \frac{ABC}{\eta - 1} \cdot a (1 - \frac{1}{\theta \alpha});$$

$$4^{tum} = \frac{ABC \cdot z \cdot a}{\theta \alpha} (\frac{1}{1(\eta - 1)} + \frac{1}{\theta - 1}) \\ = - \frac{z(\eta - 1)(\theta - 1)}{(11(\eta - 1) + 1)(\theta - 1)} \cdot \frac{ABC}{\theta \alpha} \cdot a;$$

$$5^{tum} = - \frac{z(\eta - 1)(\theta - 1)(\theta - 1)}{(11(\eta - 1) + 1)(\theta - 1)(\theta - 1)} \cdot \frac{ABC}{\theta \alpha} \cdot a.$$

Distantia vero oculi erit

$$O = \frac{n}{\theta \alpha} = \frac{1}{2} u. \text{ proxime.}$$

Spatii vero conspicui semidiameter erit

$$z = \frac{1}{2} a M = \frac{z \cdot a}{\theta \alpha}.$$

Tum vero semidiameter aperturæ lentis primæ est $= x$ siue per formulam notam siue per experientiam definiendus. Lentis vero

$$2^{die} = \frac{1}{2} q q + \frac{x}{p} = \frac{1}{2} \cdot \frac{\zeta^2}{\theta \alpha} q + \frac{x}{p};$$

$$3^{tie} = \frac{1}{2} r r + \frac{x}{r k} = \frac{1}{2} \cdot \frac{\zeta - \eta}{\theta \alpha} r + \frac{x}{\eta - 1};$$

reliquarum vero lentium, quæ debent esse vtrique æque

aeque conuexae, semidiametri aperturarum erunt respectiue $\frac{1}{2}s$; $\frac{1}{2}s$ et $\frac{1}{2}u$. Denique autem mensura claritatis fiet $= 20. \frac{x}{\delta}$.

Coroll

286. Si statuatur $\zeta = 0$, pro secunda lente erit $q = \infty$, qui casus eodem redit, ac si haec lens plane abesset; tum autem erit $k = \infty$ et $P = 0$, $\mathfrak{B} = \infty$ et $B = -1$, unde etsi primum interuallum fit $= -\infty$, ob secundam lentem deficientem interuallum primae et tertiae lentis fiet nihilominus finitum $= \frac{\eta-1}{\eta}$. A a . Deinde vero capi debbit

$$i > \frac{(\delta-1)\mathfrak{E}}{(\eta-1)\mathfrak{E}\delta + 1\eta(\delta-1)}.$$

Pro \mathfrak{E} vero sufficit, vt capiatur intra limites 1 et 0, quandoquidem C debet esse numerus positius ob $D < 0$. Reliquae vero determinationes manent, vt ante, si modo notetur, esse $B = -1$.

Coroll 2.

287. Quia hoc casu lens secunda tollitur, hoc modo solutio habebitur problematis, quo microscopium ex quinque lentibus constructum quaeritur, quae ita sint dispositae, vt prima imago realis in primum interuallum, posterior vero in tertium incidat; cuius ergo problematis solutio etiam suppeditat campum triplicatum.

Tom. III.

C c c

Coroll.

Coroll. 3.

288. Quia in genere ob rationes ante allegatas littera C semper designare debet numerum fatis magnum, ne scilicet lentes posteriores fiant nimis exiguae, fatis prope erit $\mathfrak{C} = 1$ atque adeo in praxi tuto statuere licebit $\mathfrak{C} = 1$. Tum igitur sumi debet

$$i > \frac{\theta-1}{(\eta-1)(\theta-1)(\zeta-\eta)} \text{ deinde vero}$$

$$k = \frac{1(\eta-1)(\theta-1)(\zeta-\eta)-\theta+1}{1(\theta-1)\zeta}.$$

CASVS I.

quo $i = \infty$ et $\theta = 3$.

289. Hoc ergo casu esse debet $\zeta < \frac{2\eta-1}{\eta}$ tum vero erit

$$k = \frac{2\eta-1}{\zeta} = 1 \text{ et } P = \frac{1(\eta-1)\zeta}{2\eta-1}.$$

Vt igitur fiat $P > 1$, debet esse $\zeta > \frac{2\eta-1}{\eta}$. Quare fiet $P > 1$, si capiatur ζ intra limites $\frac{2\eta-1}{\eta}$ et $\frac{2\eta-1}{\eta}$; quo ergo casu A sumi debet positius et quia reperitur $\mathfrak{B} < 0$, sponte fit $\mathfrak{B} < 0$. Sin autem sit $\zeta < \frac{2\eta-1}{\eta}$, tunc erit $P < 1$ hincque $A < 0$, ita, vt debeat esse $\mathfrak{B} > 0$, hincque $\mathfrak{B} < 1$, erit vero $\mathfrak{B} < 1$, si $1 - P < \zeta$, siue $P > 1 - \zeta$ quod quidem semper euenit, nisi sit $\zeta < 1$. Superest ergo examinare casum $\zeta < 1$, et quia tum esse debet $P > 1 - \zeta$ oritur inde haec relatio $\zeta(5\eta-1) - 2\zeta^2 > 3\eta-1$. vnde patet, esse debere

$$\zeta =$$

$$\zeta = \frac{2\eta-1}{4} - \frac{1}{4} \sqrt{25\eta^2 - 34\eta + 9 - a}$$

denotante a numerum quempiam positium, siue

$$\zeta > \frac{2\eta-1}{4} - \frac{1}{4} \sqrt{25\eta^2 - 34\eta + 9}$$

qui ergo limes pro ζ pendet ab η , ita, ut sumto $\eta = 2$ debeat esse $\zeta > \frac{1-\sqrt{41}}{4}$ seu $\zeta > \frac{1}{2}$ sin autem fuerit $\eta = 4$, debet esse $\zeta > \frac{1-\sqrt{25}}{4}$ seu proxime $\zeta > \frac{1}{2}$. At si sit $\eta = 6$, prodit $\zeta > \frac{1-\sqrt{29}}{4}$ seu proxime $\zeta > \frac{1}{2}$ ut ante, sicque patet ζ nunquam infra $\frac{1}{2}$ accipi posse. Nunc igitur pronuntiare poterimus, limites, intra quos ζ capi debeat, esse $\frac{1}{2}$ et $\frac{2\eta-1}{4}$.

His notatis distantiae focales erunt

$$p = Aa; q = -\frac{AB}{F}a = \frac{1}{2}\left(1 - \frac{1}{\eta}\right)Aa.$$

$$r = -\frac{ABG}{\eta-1}a; s = -3\frac{ABC}{\eta}a.$$

$$t = -\frac{1}{2}\frac{ABC}{\eta}a; u = -\frac{1}{4}\frac{ABC}{\eta}a.$$

et lentium intervalla

$$1^{um} = Aa\left(1 - \frac{1}{\eta}\right);$$

$$2^{um} = -AB\left(\frac{1}{\eta} + \frac{1}{\eta-1}\right)a;$$

$$3^{um} = -\frac{ABC}{\eta-1}a;$$

$$4^{um} = -\frac{1}{2}\frac{ABC}{\eta}a;$$

$$5^{um} = -\frac{1}{4}\frac{ABC}{\eta}a.$$

Reliqua momenta se habent uti in problemate, quippe quae ab u non pendunt.

Scholion.

290. Mirum hic videbitur, quod hoc casu tam P maius unitate, quam minus unitate fieri possit, cum in solutione problematis ostenderimus, tum solum P fieri > 1 , quando littera i contineatur intra limites

$$\frac{(\theta-1)\mathcal{E}}{(\eta-1)\mathcal{E}\theta-1(\theta-1)(\zeta-\eta)} \text{ et } \frac{(\theta-1)\mathcal{E}}{(\eta-1)\mathcal{E}\theta-1(\theta-1)(\zeta-\eta)+(\eta-1)\zeta\mathcal{E}}$$

quando vero i etiam posteriorem limitem superauerit; tum semper fore $P < 1$. Quare cum hic adeo sumserimus $i = \infty$, hinc utique sequi videtur semper esse debere $P < 1$, quod tamen, ut vidimus, secus euenit. Ad quod dubium soluendum natura posterioris limitis accuratius perpendi debet, si enim is ipse iam fieret infinitus, tum certe mirari definemus, si etiam sumto $i = \infty$ reperiatur $P > 1$. Sin autem in hoc limite posteriore denominator non solum euanescat, sed adeo negatiuus euadat; tum ipse limes non tam negatiuus, quam infinito maior spectari debebit, ita, ut positio $i = \infty$ adhuc inter illos limites contineri sit censenda. Nunc igitur manifestum est, limitem posteriorem fieri $= \infty$, si sumto $\mathcal{E} = 1$ fuerit

$$\zeta = \frac{(\frac{1}{2}\eta-1)\theta-1}{2\eta(\theta-1)},$$

sumtoque $\mathcal{D} = 3$, uti fecimus, si fuerit $\zeta = \frac{1}{2}\frac{\eta-1}{\eta}$. Sin autem sit $\zeta > \frac{1}{2}\frac{\eta-1}{\eta}$ (semper autem esse debet $\zeta < \frac{1}{2}\frac{\eta-1}{\eta}$); tum ille limes sit quasi infinito maior, hincque $i = \infty$ ipso minor; vnde necessario fieri debebit

bebit $P > 1$. Sin autem sit $\zeta < \frac{1}{17}$; tum ille limes adhuc erit fin tus ideoque valor $i = \infty$ illo erit sine dubio maior; vnde etiam his tantum casibus fiet $P < 1$. Hoc notato istum casum aliquot exemplis illustremus.

Exempl. I.

291. Sumamus $\eta = 2$ et cum pro ζ prior limes sit $\zeta < \frac{1}{4}$; posterior vero limes $\frac{1}{2}$; sumamus $\zeta = 2$, vt cadat intra hos limites; vnde fiet $k = \frac{1}{2}$ et $P = 4$, hinc $\mathfrak{B} = -\frac{1}{2}$ et $B = -\frac{1}{2}$ vnde distantiae focales erunt

$$p = 2a; q = -\frac{1}{2}\mathfrak{B}.Aa = \frac{1}{2}Aa;$$

$$r = \frac{1}{2}Aa; s = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{B}}.Aa;$$

$$t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{B}}.Aa, u = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{B}}.Aa.$$

et lentium intervalla

$$1^{um} = \frac{1}{2}Aa; 2^{um} = \frac{1}{2}Aa;$$

$$3^{um} = \frac{1}{2}C.Aa; 4^{um} = \frac{1}{10} \cdot \frac{C}{\mathfrak{B}}.Aa.$$

$$\text{et } 5^{um} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{B}}.Aa.$$

Distantia oculi $O = \frac{1}{2}u$ proxime; $z = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{\mathfrak{B}}$;

semidiameter aperturæ lentis primæ $= x$;

secundæ $= \frac{1}{10}q + \frac{1}{2}$; tertiæ $= x$.

ac denique mensura claritatis $= 20 \cdot \frac{1}{\mathfrak{B}}$, vti semper.

C c c 3

Exempl.

Exemplum 2.

292. Manente $\eta = 2$, aequatur ζ ipsi alteri limiti, scilicet $\zeta = \frac{1}{2}$ fietque $k = 1$ et $P = 1$, hinc ergo prolix $\mathfrak{B} = 0$ et $B = 0$. Quare ne tam prima lens, quam intervalla evanescant, sumi debet $A = \infty$ ideoque $\mathfrak{A} = 1$, ita, ut sit $A\mathfrak{B}$ siue $AB = -\frac{1}{2}$ et cum sit $\mathfrak{B} = \frac{1}{2}(1 - P)$, erit reuera $1 - P = \frac{1}{2}\mathfrak{B}$ hincque $Aa(1 - \frac{1}{P}) = \frac{1}{2}q$. Quare distantiae focales erunt

$$p = a; q = q; r = Cq;$$

$$s = 3 \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} \cdot q; t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} \cdot q; u = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} \cdot q;$$

vbi secunda q arbitrio nostro relinquitur. Tum vero lentium intervalla

$$1^{\text{num}} = \frac{1}{2}q; 2^{\text{den}} = 2q;$$

$$3^{\text{num}} = Cq; 4^{\text{den}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} \cdot q; 5^{\text{num}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} \cdot q.$$

Valores O et z erunt, ut ante; at semidiameter aperturæ lentis

$$2^{\text{dee}} = \frac{19}{16 \mathfrak{A}} q + x \text{ et } 3^{\text{dee}} = \frac{9}{16 \mathfrak{A}} r + x.$$

Exempl. 3.

293. Manente $\eta = 2$, sumatur $\zeta < \frac{1}{2}$ et cum esse debeat $\zeta > \frac{1}{2}$ uti ostendimus, sumatur $\zeta = \frac{1}{2}$ eritque $k = \frac{1}{2}$ et $P = \frac{1}{2}$; unde fit $\mathfrak{B} = \frac{1}{4}$, hincque $B = \frac{1}{4}$, qui valor cum sit positivus, littera A negative capi debet, uti etiam primum intervallum postulat ob

$$P < 1.$$

$P < 1$. Sit igitur $A = -a$ ideoque $\mathfrak{A} = \frac{a}{a-1}$ eruntque distantiae focales

$$\begin{aligned} p &= \frac{1}{2} \frac{a}{a-1}; \quad q = \frac{1}{2} a; \\ r &= \frac{1}{2} C a; \quad s = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} a; \\ t &= 8 \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} a; \quad u = 4 \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} a. \end{aligned}$$

Internalla lentium

$$\begin{aligned} 1^{um} &= \frac{1}{2} a; \quad 2^{um} = \frac{1}{2} a; \\ 3^{um} &= \frac{1}{2} C a; \quad 4^{um} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} a; \\ 5^{um} &= 2 \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} a. \end{aligned}$$

Reliqua se habebant, vt ante ac siqua differentia in aperturis deprehenditur, ea in praxi attendi non meretur; interim tamen semidiameter secundae lentis

$$= \frac{1}{2} \frac{q}{\mathfrak{A}} + \frac{1}{2} x \text{ et } 3^{uae} = \frac{1}{2} \frac{r}{\mathfrak{A}} + x.$$

Exempl. 4.

294. Statuatur nunc $\eta = 4$ et cum esse debeat $\zeta < \frac{1}{2}$, posterior vero limes sit $\frac{1}{2}$, quo scilicet casus $P > 1$ et $P < 1$ distinguuntur. Sumatur $\zeta = \frac{3}{4}$ et erit $k = \frac{1}{2}$ et $P = \frac{1}{2}$. Vnde sit $\mathfrak{B} = -\frac{1}{2}$ et $B = -\frac{1}{2}$. Distantiae ergo focales lentium erunt

$$\begin{aligned} p &= \mathfrak{A} a; \quad q = \frac{1}{2} A a; \\ r &= \frac{1}{2} C A a; \quad s = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a; \\ t &= \frac{6}{16} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a; \quad u = \frac{6}{16} \cdot \frac{C}{\mathfrak{A}} A a = \frac{1}{2} t. \end{aligned}$$

Inter-

Interualla vero lentium

$$1^{\text{mum}} = \frac{11}{12} A a; 2^{\text{dum}} = \frac{147}{102} A a;$$

$$3^{\text{rum}} = \frac{13}{14} C A a; 4^{\text{tum}} = \frac{11}{12} \cdot \frac{C}{m} \cdot A a;$$

$$5^{\text{tum}} = \frac{65}{112} \cdot \frac{C}{m} \cdot A a.$$

Denique semidiameter aperturæ lentis

$$2^{\text{dae}} = \frac{p}{m} \cdot q + \frac{5}{12} x. \text{ et } 3^{\text{tie}} = \frac{1}{m} r + \frac{1}{2} x.$$

Exempl. 5.

295. Manente $\eta = 4$, fit $\zeta = \frac{1}{2}$ ac erit $k = 3$
 et $P = 1$ vnde $B = \frac{1-P}{\zeta} = \frac{1}{2}(1-P) = 0$ et $B = 0$.
 Vnde assumi debet $A = \infty$, ita, vt fiat $\mathcal{A} = 1$; tum
 igitur introducto q in calculum fiet $A\mathcal{B} = AB = -\frac{q}{2}$;
 vnde fit $A a \left(\frac{1-P}{\zeta} \right) = \frac{1}{2} q$ sicque distantiae focales
 erunt

$$p = a; q = q;$$

$$r = \frac{1}{2} C q; s = 3 \cdot \frac{C}{m} q;$$

$$t = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{m} q \text{ et } u = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{m} q.$$

et lentium interualla

$$1^{\text{mum}} = \frac{11}{12} q; 2^{\text{dum}} = \frac{1}{2} q;$$

$$3^{\text{rum}} = \frac{1}{2} C q; 4^{\text{tum}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{m} q$$

$$\text{et } 5^{\text{tum}} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{m} q.$$

Semidiameter aperturæ lentis

$$2^{\text{dae}} = \frac{p}{m} \cdot q + x; 3^{\text{tie}} = \frac{1}{m} \cdot \frac{r}{2} + \frac{1}{2} x.$$

Exempl.

Exempl. 6.

296. Manente adhuc $\eta = 4$, fit $\zeta = \frac{3}{2}$, ac reperitur $k = \frac{1}{2}$ et $P = \frac{11}{12}$; vnde fit $\mathfrak{B} = \frac{11}{12}$ et $B = \frac{11}{12}$ ex quo tanto valore iam perspicuum est, huiusmodi microscopiis in praxi locum concedi non posse.

CASVS II.

quo $\eta = 4$ et $\vartheta = 3$.

297. Quoniam debet esse $\eta > 1$ eiusque valor nimis parvus quibusdam incommodis est obnoxius; nimis magnus vero campo nocet, mediocri semper valore vti conueniet, cuiusmodi est $\eta = 4$; tum vero valor $\vartheta = 3$ seu $T = \frac{1}{3}$ idoneum interuallum inter vltimas lentes praebet; littera autem \mathfrak{C} tam parum ab vnitatem deficere debet, vt in nostris formulis liceat sumere $\mathfrak{C} = 1$. His praemissis pro ζ limes erit $\zeta < \frac{11}{2}$. Pro \mathfrak{C} vero habebimus

$$\mathfrak{C} < 1 \text{ et } \mathfrak{C} > \frac{1}{2}(\zeta - 4);$$

vnde patet, etiamsi fit $\zeta = \frac{11}{2}$, tamen fore $\mathfrak{C} = 1$, ita, vt certe sumi possit $\mathfrak{C} = 1$. Porro pro littera i fiet $i > \frac{1}{11-6\zeta}$. Deinde obtinebimus

$$k = \frac{(11-6\zeta)i-1}{6\zeta i} \text{ vnde fit } P = \frac{11\zeta i}{(11-6\zeta)i-1}.$$

$$\text{Hinc oritur } \mathfrak{B} = \frac{(11-2\zeta)i-1}{(11-6\zeta)i-1\zeta}.$$

Hic duos casus distingui oportet, prior est, quo fit $P > 1$ hincque A valorem positium habere debet, quod

Tom. III.

D d d

euenit

euenit, si \mathfrak{B} fiat ≤ 0 ideoque $i \leq \frac{1}{s_1 - s_1 \zeta}$, siue quando i continetur intra limites $\frac{1}{s_1 - s_1 \zeta}$ et $\frac{1}{s_2 - s_2 \zeta}$ atque hoc casu etiam B fit negatiuum, ita, vt sit $A B \leq 0$. Alter casus, quo $P \leq 1$; locum habet, si fuerit $i > \frac{1}{s_1 - s_1 \zeta}$, quo casu A valorem habebit negatiuum; quo igitur B nanciscatur valorem positivum, debet esse $\mathfrak{B} \leq 1$. hincque $i \leq \frac{1}{s_2 - s_2 \zeta}$. Cum igitur sit $i > \frac{1}{s_1 - s_1 \zeta}$, id euenit, si fuerit

$$\frac{1 - \zeta}{s_2 - s_2 \zeta + s_1} > \frac{1}{s_1 - s_1 \zeta}$$

vnde sequeretur $\zeta > 0$. His igitur notatis distantiae focales erunt

$$p = \mathfrak{A} a; q = -\frac{A B}{F} a;$$

$$r = -\frac{1}{2} A B \mathfrak{C} a; s = -3 \cdot \frac{A B C}{\mathfrak{D}} a;$$

$$t = -\frac{4 s t}{19 t + 3} \cdot \frac{A B C}{\mathfrak{D}} a. \text{ et}$$

$$u = -\frac{4 s t}{26 t + 6} \cdot \frac{A B C}{\mathfrak{D}} a.$$

siue etiam erit $q = +\frac{1}{2} (1 - \frac{1}{F}) A a$ et interualla lentium sunt

$$1^{\text{um}} = A a (1 - \frac{1}{F})$$

$$2^{\text{um}} = -A B a (\frac{1}{F} + \frac{1}{2})$$

$$3^{\text{um}} = -\frac{A B C}{2} a (1 - \frac{1}{2 \mathfrak{D}})$$

$$4^{\text{um}} = -\frac{2(19t+3)}{2(19t+3)} \cdot \frac{A B C}{\mathfrak{D}} a$$

$$5^{\text{um}} = -\frac{4st}{26t+6} \cdot \frac{A B C}{\mathfrak{D}} a.$$

Deinde

Deinde cum sit

$$M = \frac{1}{\frac{1}{\infty} + 1} \text{ fiet } z = \frac{1}{1} \cdot \frac{1}{\frac{1}{\infty} + 1}$$

et distantia oculi

$$O = \frac{1}{1} u \left(1 + \frac{1}{\infty} \right).$$

Semidiameter porro aperturæ lentis secundæ erit

$$= \frac{1}{1} \frac{1}{\infty} q + \frac{1}{1}, \text{ et } 3^{iæ} = \frac{1}{1} \frac{(1 - \frac{1}{\infty})r}{\infty} + \frac{1}{1} x.$$

Denique definito x erit mensura claritatis $= \frac{1}{\infty} \frac{x}{\infty}$.

Exempl. I.

298. Sit $\zeta = 0$ et cum esse debeat $i > \frac{1}{11}$, præterea vero pro $P > 1$ sit $i < \frac{1}{11}$ statuamus $i = \frac{1}{11}$ eritque $P = \infty$. siue P non determinatur, modo non sit minus unitate, adeoque $B = -\frac{(P-1)}{1}$, ita, vt B semper sit ∞ ; nisi capiatur $P = 1$. Primo igitur non sit $P = 1$. erit $B = \infty$ et $B = -1$, ita, vt A sit maius nihilo; hinc igitur distantie focales erunt $p = A a$; $q = \infty$; seu quod idem est secunda lens tollitur;

$$r = \frac{1}{1} A \frac{1}{\infty} a; s = \frac{1}{1} \frac{AC}{\infty} a;$$

$$t = \frac{15}{11} \cdot \frac{AC}{\infty} a \text{ et } u = \frac{15}{11} \cdot \frac{AC}{\infty} a.$$

et interualla lentium

$$1^{um} + 2^{um} = \frac{1}{1} A a;$$

$$3^{um} = \frac{AC}{1} \left(1 - \frac{1}{11} \right); 4^{um} = \frac{71}{11} \cdot \frac{AC}{\infty} a;$$

$$\text{et } 5^{um} = \frac{15}{11} \cdot \frac{AC}{\infty} a.$$

D d d 2

Reli.

Reliqua manent, nisi quod sit semidiameter aperturæ lentis tertiæ $= 3. r + \frac{1}{2} x$.

Sin autem caperetur $P = 1$, vtcunque calculus instituat, primum interuallum semper euanesceret; verum superfluum est ad hunc casum attendere, cum in prioribus formulis littera P plane ex calculo euauerit, ita, vt illæ formulæ subsistant, quicunque valor ipsi P tribuatur atque adeo non solum si ponatur $P = 1$, sed etiam si P vnitatem minus sumeretur, quod etsi nostræ hypothesei repugnat, tamen ob lentem secundam prorsus deficientem hæc anomalia admitti debet.

Exempl. 2.

299. Maneat $\zeta = 0$, sed capiat $i > \frac{1}{11}$, si fieri queat, quo casu fiet $P < 1$, quia autem hoc ipso casu iterum esse debet $i < \frac{1}{11}$, hic casus ad præcedentem redigitur; quem quidem iam notauimus acque ad valores $P < 1$, quam ad $P > 1$ patere. Interim tamen cum secunda lens plane deficiat, posterior limex $i < \frac{1}{11}$ sponte cessat, ita, vt nunc liceat assumere $i > \frac{1}{11}$, vti iam obseruauimus in Coroll. 1. problemati subnexo. Tum igitur erit

$p = \infty a$; $q = \infty$; seu lens secunda deest;

$$r = \frac{AC}{3} \cdot a; \quad s = \frac{2AC}{10} \cdot a;$$

$$t = \frac{45i}{16i+3} \cdot \frac{AC}{10} \cdot a; \quad u = \frac{45i}{16i+3} \cdot \frac{AC}{10} \cdot a.$$

Inter-

Intervalla vero lentium

$$1^{sum} + 2^{sum} = \frac{1}{2} \cdot A \cdot a;$$

$$3^{sum} = \frac{1}{2} A C a \left(1 - \frac{1}{100}\right);$$

$$4^{sum} = \frac{1(1+i+1)}{1(1+i)} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a;$$

$$5^{sum} = \frac{1(1+i)}{1(1+i)} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a.$$

Quod autem ad litteram i attinet, quoniam k non amplius in calculum ingreditur, ex aequatione, unde k definiuimus, iam i definiatur critque $i = \frac{1}{11-6} \zeta = \frac{1}{5}$. Proprie autem hae formulae continent solutionem problematis, quo quinque tantum lentes postulatur, ita disponendae, ut ambae imagines reales in primum et tertium intervallum incident.

Exempl 3.

300. Sit $\zeta = \frac{1}{5}$, sumique debeat $i > \frac{1}{11}$, fietque $P > 1$, si fuerit $i < \frac{1}{11}$; sin autem sit $i > \frac{1}{11}$, simul fiet $P < 1$. Hic vero sumamus $i = \frac{1}{11}$; fietque $P = 1$, hinc $B = -1$, et $B = -1$, unde distantiae focales erunt

$$p = 2a; q = \frac{1}{2} A a;$$

$$r = \frac{1}{2} A C a; s = \frac{1}{2} \frac{AC}{100} \cdot a;$$

$$t = \frac{11}{100} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a; u = \frac{11}{100} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a.$$

et lentium intervalla

$$1^{sum} = \frac{1}{2} A a; 2^{sum} = \frac{1}{2} A a;$$

D d d 3

3^{sum}

$$3^{tium} = \frac{1}{2} A C. a \left(1 - \frac{13}{100} \right);$$

$$4^{tium} = \frac{17}{11} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a; \quad 5^{tium} = \frac{115}{112} \cdot \frac{AC}{100} \cdot a.$$

Reliqua momenta sunt, vt ante, nisi quod sit semidiameter aperturæ

$$2^{dae} \text{ lentis} = \frac{1}{2} \cdot \frac{a}{100} + \frac{1}{2} x;$$

$$\text{et } 3^{tiae} = \frac{1}{4} \cdot \frac{r}{100} + \frac{1}{2} x.$$

Hæc formulas commode ad telescopia adplicare licet, quia posito $A a = p$ longitudo tantum fit $= i p + \frac{1}{2} C p$, ita, vt ea non multum superet p , etiam si pro C numerus satis magnus capiatur.

Exempl. 4.

301. Maneat $\zeta = \frac{1}{2}$, sed sumatur $i > \frac{1}{2}$ et quia hinc fit $P = \frac{2i}{101-3}$ Ideoque $\mathcal{B} = \frac{11i-1}{11i-1}$, vt fiat $\mathcal{B} < 1$. debet esse $21. i - 2 < 15 i - 1$ siue $i < \frac{1}{2}$. Capiatur ergo $i = \frac{1}{2}$ fietque $P = \frac{1}{2}$ et $\mathcal{B} = \frac{1}{2}$, hinc $\mathcal{B} = \frac{1}{2}$; ergo A debet esse negativum. Statuatur ergo $A = -a$ et distantiae focales erunt

$$p = \frac{a}{100} a; \quad q = \frac{10}{9} a a.$$

$$r = \frac{1}{2} C. a a. \quad s = \frac{15}{8} \cdot \frac{C}{100} \cdot a a.$$

$$t = \frac{115}{112} \cdot \frac{C}{100} \cdot a. a. \quad \text{et } u = \frac{115}{112} \cdot \frac{C}{100} \cdot a a.$$

et lentium intervalla

$$1^{mum} = \frac{1}{2} \cdot a a. \quad 2^{dum} = \frac{11}{10} \cdot a a.$$

3^{tium}

$$3^{\text{sum}} = \frac{5}{8} \cdot C. a a \left(1 - \frac{1}{16} \right).$$

$$4^{\text{sum}} = \frac{57}{14} \cdot \frac{C}{8} \cdot a a.$$

$$5^{\text{sum}} = \frac{225}{272} \cdot \frac{C}{8} \cdot a a.$$

Tum vero semidiameter aperturæ lentis secundæ et tertiæ

$$= \frac{1}{4} \cdot \frac{q}{8} + \frac{1}{8} x \text{ et } \frac{1}{4} r + \frac{1}{8} x.$$

Has autem formulas ad telescopia applicare non licet, quia A erat negativum.

Exempl. 5.

302. Sit $\zeta = 1$. et cum sumi debeat $i > \frac{1}{17}$, atque ut prodeat $P > 1$, $i < \frac{1}{9}$ capiatur $i = \frac{1}{10}$ fietque $P = \frac{1}{7}$ et $\mathfrak{B} = -\frac{1}{7}$ et $B = -\frac{1}{11}$; vnde distantie focales erunt

$$p = 2A; q = \frac{11}{12} A a;$$

$$r = \frac{11}{12} \cdot C. A a; s = \frac{11}{4} \cdot \frac{AC}{8} \cdot a;$$

$$t = \frac{55}{72} \cdot \frac{C}{8} \cdot A a; u = \frac{55}{112} \cdot \frac{C}{8} \cdot A a.$$

et lentium intervalla

$$1^{\text{sum}} = \frac{11}{12} A a; 2^{\text{sum}} = \frac{142}{242} A a;$$

$$3^{\text{sum}} = \frac{11}{12} \cdot A C. a \left(1 - \frac{10}{12} \right);$$

$$4^{\text{sum}} = \frac{225}{218} \cdot \frac{AC}{8} \cdot a. 5^{\text{sum}} = \frac{55}{204} \cdot \frac{AC}{8} \cdot a.$$

et semidiameter aperturæ lentis

$$2^{\text{dee}} = \frac{1}{4} \cdot \frac{q}{8} + \frac{1}{8} x. 3^{\text{tie}} = \frac{1}{4} \cdot \frac{r}{8} + \frac{1}{8} x.$$

quas

quas formulas etiam commode ad telescopia transferre licet.

Exempl. 6.

303. Maneat $\zeta = 1$. sed sumatur $i = \frac{1}{2}$ fietque $P = 1$. et $\mathfrak{B} = 0$. hinc $B = 0$ hinc A capi debet $= \infty$, ideoque $\mathfrak{A} = 1$. tum autem esse debet

$$A \mathfrak{B} = A B = -\frac{a}{q} \text{ vnde fit}$$

$$A a (1 - \frac{1}{P}) = A a (P - 1) = -A \mathfrak{B} a = q.$$

hinc distantiae focales erunt

$$p = a; q = q;$$

$$r = \frac{1}{2} C. q; s = 3. \frac{C}{8q} q;$$

$$t = \frac{5}{4} \cdot \frac{C}{8q} q; u = \frac{5}{4} \cdot \frac{C}{8q} q.$$

et lentium intervalla

$$1^{um} = q; 2^{dum} = \frac{1}{2} q;$$

$$3^{tum} = \frac{1}{2} C (1 - \frac{1}{2q}) q; 4^{tum} = \frac{1}{2} \cdot \frac{C}{8q} q;$$

$$5^{tum} = \frac{5}{16} \cdot \frac{C}{8q} q.$$

et semidiametri aperturæ lentis

$$2^{die} = \frac{1}{2} \cdot \frac{q}{8q} + x;$$

$$3^{tie} = \frac{1}{2} \cdot \frac{r}{8q} + \frac{1}{2} x.$$

Exempl. 7.

304. Maneat $\zeta = 1$. sed capiat $i > \frac{1}{2}$ et cum fit $P = \frac{1+i}{1-i}$, hincque $\mathfrak{B} = \frac{2i-1}{2i+1}$, quæ fractio iam
sponte

sponte unitate est minor, sumamus ergo $i = 1$. erit $P = \frac{1}{17}$ et $B = \frac{1}{17}$, $B = \frac{1}{17}$ vnde A debet esse negativum, statuatur ergo $= -a$; eruntque distantiae focales

$$p = \frac{a}{a-1} \cdot a; q = \frac{7}{17} \cdot a a;$$

$$r = \frac{7}{17} \cdot C \cdot a a; s = \frac{1}{17} \cdot \frac{C}{a} \cdot a a;$$

$$t = \frac{15}{17} \cdot \frac{C}{a} \cdot a a; u = \frac{15}{17} \cdot \frac{C}{a} \cdot a a.$$

et intervalla

$$1^{um} = \frac{15}{17} a a;$$

$$2^{dum} = \frac{117}{17^2} a a;$$

$$3^{tum} = \frac{7}{17} \cdot C \cdot a a (1 - \frac{1}{a});$$

$$4^{tum} = \frac{7}{17} \cdot \frac{C}{a} \cdot a a;$$

$$5^{tum} = \frac{7}{17} \cdot \frac{C}{a} \cdot a a.$$

et semidiametri aperturæ lentis

$$2^{dae} = \frac{1}{4} \cdot \frac{q}{a} + \frac{15}{17} x.$$

$$3^{tiae} = \frac{1}{4} \cdot \frac{r}{a} + \frac{1}{2} x.$$

Exempl. 8.

305. Sit nunc $\zeta = 4 = \eta$ et cum esse debeat $i > \frac{1}{2}$; vt autem fiat $P > 1$, $i < -\frac{1}{17}$ qui limes vt infinito maior spectari debet, si enim sumissemus ζ minus, scilicet $\zeta = \frac{11}{17}$; tum prodisset $i < \frac{1}{2}$, quod indicio fuisset, i quantumvis magnum accipi posse, semperque fore $P < 1$. Quod autem de valore $\zeta = \frac{11}{17}$

Tom. III.

E e e

valet,

valet, multo magis de maioribus valet. Sit ergo $i = \frac{1}{4}$; eritque $P = 24$ et $\mathfrak{B} = -\frac{1}{12}$ et $B = -\frac{1}{12}$; unde colliguntur distantiae focales:

$$\begin{aligned} p &= 24a; \quad q = \frac{11}{12} \cdot Aa; \\ r &= \frac{11}{12} \cdot A \mathfrak{C}a; \quad s = \frac{11}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a; \\ t &= \frac{11}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a; \quad u = \frac{11}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a. \end{aligned}$$

et intervalla lentium

$$\begin{aligned} 1^{um} &= \frac{11}{12} \cdot Aa; \\ 2^{dum} &= \frac{11}{12} \cdot Aa; \\ 3^{tium} &= \frac{11}{12} \cdot CAa \left(1 - \frac{1}{\mathfrak{C}}\right); \\ 4^{tum} &= \frac{11}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a; \\ 5^{tum} &= \frac{11}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a. \end{aligned}$$

et semidiameter aperturæ lentis

$$2^{dae} = \frac{27}{12} + \frac{1}{12}x. \text{ et } 3^{tie} = \frac{1}{12}x.$$

Exempl 9.

306. Maneat $\zeta = 4$ et sit $i = 1$. fiet $P = \frac{1}{12}$; ergo $\mathfrak{B} = -\frac{61}{12}$; hinc $B = -\frac{61}{12}$; unde colliguntur distantiae focales

$$\begin{aligned} p &= 24a; \quad q = \frac{61}{12} \cdot Aa; \\ r &= \frac{61}{12} \cdot A \mathfrak{C}a; \quad s = \frac{61}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a; \\ t &= \frac{61}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a; \quad u = \frac{61}{12} \cdot \frac{AC}{\mathfrak{C}} \cdot a = \frac{1}{12}t. \end{aligned}$$

et

et intervalla lentium

$$1^{\text{um}} = \frac{65}{74} \cdot A \cdot a;$$

$$2^{\text{um}} = \frac{41}{516} \cdot A \cdot a;$$

$$3^{\text{um}} = \frac{65}{379} \cdot A \cdot C \cdot a \left(1 - \frac{1}{A}\right);$$

$$4^{\text{um}} = \frac{61}{734} \cdot \frac{A \cdot C}{A} \cdot a;$$

$$5^{\text{um}} = \frac{105}{436} \cdot \frac{A \cdot C}{A} \cdot a.$$

et semidiameter aperturæ lentis

$$2^{\text{dæ}} = \frac{27}{91} + \frac{7}{71} x \text{ et } 3^{\text{riæ}} = \frac{1}{2} x.$$

Scholion.

307. Horum exemplorum ea inprimis sunt notatu digna, in quibus fiebat $P = 1$. quia tum littera A abibat in infinitum eratque $\mathcal{A} = 1$. In casu igitur secundo, quem hactenus sumus contemplati, statuamus in genere $P = 1$. ac sumi debebit $t = \frac{1}{31-14\zeta}$. Tum ergo erit $\mathcal{B} = 0$, simulque $B = 0$. vade sumto $\mathcal{A} = 1$ et $A = \infty$ fiet $q = -A \mathcal{B} a$, hinc vicissim $A \mathcal{B} = A B = -\frac{q}{a}$, ita, ut nunc distantia focalis secundæ lentis q arbitrio nostro penitus relinquatur; tum autem ad primum intervallum inveniendum ob $\mathcal{B} = \frac{1-\mathcal{P}}{\zeta}$, erit $A a \cdot \frac{1-\mathcal{P}}{\zeta} = A a \cdot P - 1 = -A \mathcal{B} \cdot \zeta a = \zeta q$, atque hinc in genere distantie focales ita se habebunt:

$$p = a; \quad q = q; \quad r = \frac{1}{2} \mathcal{E} q;$$

$$s = \frac{1}{31} q; \quad t = + \frac{15}{17-14\zeta} \cdot \frac{C}{A} q;$$

$$u = \frac{15}{34-16\zeta} \cdot \frac{C}{A} \cdot q \text{ seu } u = \frac{1}{2} t.$$

E e e 2

Inter-

Interualla vero lentium erunt

$$1^{um} = \zeta q; 2^{dam} = \frac{1}{\zeta} q;$$

$$3^{tum} = \frac{1}{\zeta} q \left(1 - \frac{\zeta - 1}{\zeta} \right) = \frac{1}{\zeta} q \left(1 - \frac{\zeta - 1}{\zeta} \right);$$

$$4^{tum} = \frac{1 + \frac{\zeta - 1}{\zeta}}{1 + \frac{\zeta - 1}{\zeta}} \cdot \frac{C}{\zeta} q; 5^{tum} = \frac{1 + \frac{\zeta - 1}{\zeta}}{1 + \frac{\zeta - 1}{\zeta}} \cdot \frac{C}{\zeta} q.$$

ubi ergo manifestum est, necessario sumi debere $\zeta < 1$.

Tum vero erit semidiameter aperturæ lentis

$$2^{dae} = \frac{1}{\zeta} \cdot \frac{\zeta}{\zeta} \cdot q + x; \text{ et } 3^{tie} = \frac{1}{\zeta} \cdot \frac{\zeta - 1}{\zeta} \cdot r + \frac{1}{\zeta} x.$$

Ceterum hic manifestum est, istas formulas ad telescopia accommodari nequiquam posse. Cum igitur omnes casus, qui quidem in praxi locum habere possunt, adeo pro sex lentibus euoluerimus iisque tantum campum conciliauerimus, quo maior desiderari vix queat; huic capiti finem imponimus ad sequens idque vltimum progressuri, in quo ostendimus, quemadmodum loco lentis obiectiuæ duas pluresue lentes siue ex eodem siue ex diuerso vitri genere factas substituendo omnis plane confusio tolli possit, vt hoc modo microscopia omnibus numeris absoluta nanciscamur.

CAPVT III.

DE

SVMMA HORVM MICROSCOPIO.
RVM PERFECTIONE, DVM EA AB OMNI
CONFVSIONE LIBERANTVR.

Problema I.

§. 308.

Si lens obiectiua constet quatuor lentibus conuexis proxime inter se iunctis, quales descriptae sunt supra in problema 4. C. II. section. praeced.; reliquae vero lentes ita sint dispositae, vti in capitibus praecedentibus huius sectionis descripsimus, omnem confusionem a lentium apertura oriundam destruere.

Solutio.

Quatuor illas lentes in loco citato descriptas hic loco lentis obiectivae substitui assumimus easque coniunctim in calculo instar vnicae lentis tractamus. Cum igitur littera A hic ad primam lentem pertineat, quatenus ea in determinationes sequentium lentium ingreditur, idem significat, quod in loco citato per productum ABCD significabatur. At supra

Ecc 3

hoc

hoc productum designauimus littera S , ex quo ad locum antecedentem regrediendo ibi S idem erit, quod hic nobis est A . Ibi ergo quatuor illarum lentium distantias focales designemus litteris p' , p'' , p''' , p'''' et cum cuilibet littera germanica conueniat, quae sit \mathfrak{A} , \mathfrak{A}' , \mathfrak{A}'' , \mathfrak{A}''' ; ex nostro A ob $S = A$ habebimus

$$\mathfrak{A} = \frac{A}{A+1}; \mathfrak{A}' = \frac{2A-1}{A+1}; \mathfrak{A}'' = \frac{3A-1}{A+1}; \text{ et } \mathfrak{A}''' = \frac{4A-1}{A+1};$$

atque ex his litteris germanicis, quatenus ad singulas quatuor lentes priores referuntur, vna cum numeris λ , qui pro singulis unitati aequales sumuntur, singulae hae lentes per formulas notas construi possunt. Ante quam autem has ipsas distantias focales assignare queamus, interuallum minimum inter has lentes spectare debemus, quod cum ibi positum esset $= \zeta p$ ne haec littera ζ in nostris formulis confusionem pariat, statuamus hoc interuallum $= \delta p'$; vnde litterae ibi vsurpatae P , Q , R , S ita definientur

$$\begin{aligned} \frac{1}{P} &= 1 + \frac{(2A-1)\delta}{A+1}; \\ \frac{1}{PQ} &= 1 + \frac{(3A-1)\delta}{A+1}; \\ \frac{1}{PQR} &= 1 + \frac{(4A-1)\delta}{A+1}; \end{aligned}$$

vnde ipsae distantiae focales erunt

$$\begin{aligned} p' &= \frac{A}{A+1} \cdot a; \\ p'' &= \frac{A}{A+1} \cdot a + \frac{4A(3A-1)\delta \cdot a}{(A+1)^2}; \end{aligned}$$

p'''

$$p''' = \frac{+A}{A+1} a + \frac{+A(1-A-1)}{(A+1)^2} \delta a;$$

$$p'''' = \frac{+A}{A+1} a + \frac{+A(1-A-1)}{(A+1)^2} \delta a.$$

His notatis, quod supra erat PQRS, hic nobis sola littera P exprimitur, ita, vt iam interuallum a lente obiectiua vsque ad nostram lentem secundam sit

$$A a (1 + \frac{e(1-1)}{A+1} \delta - \frac{1}{f})$$

quod ergo iam spectatur vt nostrum interuallum primum. Ob multiplicationem ergo lentis obiectivae hoc primum interuallum quandam alterationem patitur a fractione δ natam; si enim prima lens esset simplex, hoc interuallum tantum esset $A a (1 - \frac{1}{f})$, nunc autem id erit

$$= A a (1 - \frac{1}{f}) + \frac{(eA-1)A\delta a}{A+1}.$$

Quia autem hoc augmentum plerumque est valde paruum, id facile neglegi poterit; reliqua autem interualla ordine stabiliro procedent, erit scilicet

$$2^{dum} = A B a (\frac{1}{f} - \frac{1}{FQ}) \text{ etc.}$$

et perinde ac sequentes distantiae focales, scilicet

$$q = A B \frac{a}{f}; r = A B \frac{a}{FQ} \text{ etc.}$$

Nunc igitur totum negotium huc redit, vt confusio a lentium apertura orta penitus ad nihilum redigatur, quod fit, vti loco citato inuenimus, ope huius aequationis:

$$0 =$$

$$\begin{aligned}
0 = & \frac{(1+A)^2}{16A^2} - \frac{\nu(1+A)(1A^2-6A+2)}{16A^2} \\
& + \frac{\delta(1+A)^2(7A-1)}{8A^2} - \frac{\delta\nu(A-1)(7A^2-16A+22)}{16A^2} \\
& - \frac{1}{A^2F} \left(\frac{\lambda'}{G^2} + \frac{\nu}{B^2G} \right) + \frac{1}{A^2B^2PQ} \left(\frac{\lambda''}{G^2} + \frac{\nu}{CG} \right) \text{ etc.}
\end{aligned}$$

ex qua aequatione fractio δ , qua exigua interualla inter lentes obiectiuas determinantur, commodè definiiri potest, si modo littera A numerum satis magnum veluti 60 denotet lentesque obiectiuas ex eiusmodi vitri genere parentur, pro quo sit $\nu > \frac{1}{2}$. Supra enim ostendimus, si sit $A = 60$, vitrumque commune adhibeatur, pro quo sit $n = 1,55$, tum fieri $\delta = \frac{1}{12}$, quoniam casu $A = 60$ partes a sequentibus lentibus ortae quasi euanescent. Huiusmodi igitur lens obiectiua composita cum omnibus praecedentibus microscopiorum formis combinari poterit, in quibus scilicet inest littera A eique valor circiter 60 tribuatur. Quando autem hoc vsu venit; ne opus quidem erit in hunc valorem ipsius λ anxie inquirere; constructis enim singulis lentibus secundum praecepta cognita, id quod sine notitia litterae δ fieri potest, interualla quatuor lentium obiectiuarum indefinita relinquantur eaque demum per experimenta ita determinentur, vt confusio fiat quam minima, nisi forte plane nulla fieri nequeat. Tum autem ex forma harum lentium sponte innotescit semidiameter aperturarum x , cuius hae lentes sunt capaces, indequè mensura claritatis $= \frac{10}{\pi}$; existente $M = \frac{\pi a}{b}$. Reliqua

qua omnia autem momenta prorsus eadem manebunt, vti in praecedentibus capitibus est expositum.

Coroll.

309. Quodsi ergo fuerit $A = 60$ et quatuor lentes obiectivae ex vitro communi, pro quo est $n = 1,55$, conficiantur, supra sequentem harum lentium constructionem inuenimus.

Pro prima lente,

cuius distantia focalis est $= 3,9333. a$, capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,97756. a. \\ \text{poster.} = 0,67332. a. \end{cases}$$

aperturae semidiameter $= 0,16583. a$.

Pro secunda lente,

cuius distantia focalis $= 4,5740. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,7682. a. \\ \text{poster.} = 1,0384. a. \end{cases}$$

Pro tertia lente,

cuius distantia focalis $r = 4,9965. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -4,3440. a. \\ \text{poster.} = 1,6833. a. \end{cases}$$

Pro quarta lente,

cuius distantia focalis $s = 5,2006. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 18,1522. a. \\ \text{poster.} = 3,4034. a. \end{cases}$$

Tom. III.

F f f

Inter-

Interualla autem inter has quaternas lentes sumi poterunt $= 0,2185.a$ ea autem praestabit per experientiam definiri. Tum vero semidiameter aperturae capi poterit $x = 0,16583.a$; vnde colligitur mensura claritatis.

$$= \frac{30.x}{61} = \frac{3,2166.a}{61} = \frac{36,2728}{61};$$

si scilicet distantia a in digitis exprimatur.

COROLL. 2.

310. Facile intelligitur, etiamsi littera A siue aliquanto maior siue minor caperetur, quam 60; tamen in constructione harum lentium vix ullam orturam esse variationem, quae quidem in praxi observari posset, id tantum hic notari oportet, quod si esset $A < 60$, tum lentes istas non amplius tam prope inter se constitui posse, quam confusionis destructio postulat. Sin autem $A > 60$, tum istud negotium eo felicius succedet.

Scholion.

311. In genere autem notetur, quo maior fuerit numerus A, eo felicius constructionem succedere, quandoquidem tum interualla harum lentium non amplius tantopere exigua reperientur, vnde hoc commodi consequimur, si forte sequentes lentes adhuc satis notabilem confusionem pariant, vt etiam ea lentes has magis appropinquando destrui possit. In ultimo autem

autem scholio praecedentis capitis casus occurrit, quo fiebat $A = \infty$ et $B = B = 0$, ita, ut esset $AB = -\frac{a}{q}$; ad hunc igitur casum nostra lens obiectiua quadruplicata commodissime applicari poterit; tum enim fieri debebit

$0 = \frac{1}{16} - \frac{1}{16} \nu + \frac{1}{16} \delta - \frac{1}{16} \delta \nu + \frac{a^2 \lambda'}{q^2 p} + \frac{a^2}{16 q^2} (\frac{\lambda''}{\delta^2} + \frac{\nu}{\delta \epsilon})$ etc.
ex qua fractionem δ definiri oportet; tum autem distantiae focales quatuor priorum lentium erunt

$$p' = 4a; p'' = 4a + 12\delta a;$$

$$p''' = 4a + 20\delta a; p'''' = 4a + 24\delta a.$$

quae ergo utique etiam a fractione δ pendent, et ubi supra diximus lentes construi posse sine noticia ipsius δ ; id tantum de eius valore adcurato est intelligendum; in praxi enim sufficit eius valorem proxime nosse. Deinde vero litterae germanicae ad has lentes pertinentes erunt $\mathcal{A} = 4$; $\mathcal{A}' = 3$; $\mathcal{A}'' = 2$; $\mathcal{A}''' = 1$. omnes vero litterae λ unitati capiuntur aequales. Si igitur sumamus omnes lentes ex vitro communi confici, pro quo est $n = 1,55$ erit $\nu = 0,2326$; sique insuper sit $\lambda' = 1$ et $\lambda'' = 1$ ob $\epsilon = 1$ proxime, aequatio nostra resoluenda induet hanc formam:

$$0 = -\frac{0,1620 + 1,2712\delta}{16} + \frac{4a^2}{16q^2};$$

ubi sequentia membra, quae insuper per M sunt diuisa, tuto reicere licet; hinc ergo colligimus

$$\delta = 0,08708 - 11,397 \frac{a^2}{q^2};$$

Fff 2

vnde

vnde patet, esse debere $\frac{4}{5} > 5,0771$. Si ergo sumamus $q = 10. a$ fiet $\delta = 0,07569 = \frac{1}{13}$ seu proxime $\delta = \frac{1}{12}$, qui valor satis est ad praxin accommodatus, quem in sequente exemplo fufius euoluemus.

Exemplum.

312. Si omnes lentes ex vitro communi parentur, vt omnis confusio tollatur, sumi debet $\delta = \frac{1}{12}$ et $q = 10. a$ eruntque distantiae focales nostrarum quatuor lentium obiectiuarum

$$p' = 4 a; p'' = 4,923. a;$$

$$p''' = 5,538. a; p'''' = 5,846. a.$$

$$\lambda' = 4; \lambda'' = 3; \lambda''' = 2; \lambda'''' = 1.$$

Deinde interualla inter has quatuor lentes erunt $= \frac{1}{12} a = 0,307. a$. Deinde vero interuallum ab hac lente obiectiua ad secundam lentem principalem erit proxime $= 10 \zeta a$, vbi ζ adhuc nostro arbitrio relinquitur, dummodo sit $\zeta < \frac{1}{12}$. Tum vero reliquae lentes et reliqua momenta manebunt prorsus, vti in scholio vltimo capitis praecedentibus sunt exposita. Hinc igitur singulae lentes formari poterant ac pro secunda ac tertia quidem etiam poni debet $\lambda' = x$ et $\lambda'' = 1$.

Pro prima igitur harum lentium obiectiuarum, cuius distantia focalis est $p' = 4 a$ et $\lambda' = 4$, erit radius faciei

anter.

$$\text{anter.} = \frac{p'}{a - \frac{1}{2}(a - p)} = \frac{-p'}{2,1156} = -0,97101. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p'}{p + \frac{1}{2}(a - p)} = \frac{p'}{2,9372} = 0,67368. a.$$

Pro secunda, cuius distantia focalis est $p' = 4,923. a$
et $\mathcal{A}'' = 3$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p''}{a - \frac{1}{2}(a - p)} = \frac{-p''}{2,6297} = -1,8351. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p''}{p + \frac{1}{2}(a - p)} = \frac{p''}{2,5008} = 1,0938. a.$$

Pro tertia lente, cuius distantia focalis est $p'' = 5,538. a$
et $\mathcal{A}''' = 2$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{-p'''}{2,1460} = -4,4447. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p'''}{2,0691} = 1,8074. a.$$

Pro quarta lente, cuius distantia focalis est $p''' = 5,846. a$
et $\mathcal{A}'''' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{+p''''}{0,1097} = +30,6560. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p''''}{1,6274} = +3,5922. a.$$

Pro secunda vero lente principali, cuius distantia est
arbitraria $= q$ ob $\mathcal{B} = 0$ et $\lambda' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{q}{e} = 0,61448. q$$

$$\text{poster.} = \frac{q}{f} = 5,2439. q$$

Pro tertia autem lente principali est $\frac{1}{2}q = \frac{1}{2}q$ ob
 $\mathcal{C} = 1$ proxime et $\lambda'' = 1$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{r}{f} = 1,7479. q$$

$$\text{poster.} = \frac{r}{e} = 0,20483. q$$

Fff 3

qui-

quibus inuentis sequitur

Constructio generalis Microscopii ex nouem
lentibus compositi ex vitro communi
parandis.

313. Sumta pro lubitu distantia obiecti $= a$,
constructio ita se habebit

I. Pro prima lente,

cuius distantia focalis $= 4a$, capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,97101. a \\ \text{poster.} = 0,67368. a \end{cases}$$

quae ergo aperturam admittit, cuius semidiameter
 $x = 0,1684. a$

Distantia ad lentem secundam $= 0,307. a$.

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis est $= 4,923. a$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,8351. a \\ \text{poster.} = 1,0938. a \end{cases}$$

cuius apertura est, vt primae, et distantia ad lentem
terciam $= 0,307. a$.

III. Pro tertia lente,

cuius distantia focalis $= 5,538. a$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -4,4447. a \\ \text{poster.} = 1,8074. a \end{cases}$$

apertura, vt primae, et distantia ad quartam $= 0,307. a$.

IV. Pro

IV. Pro quarta lente,

cuius distantia focalis = 5, 846. a , capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 30, 6560. a \\ \text{poster.} = 3, 5922. a \end{cases}$$

apertura, ut primae, distantia ad quintam = ζq , ubi ζ est numerus minor, quam 5; at q quantitas arbitrio nostro relicta.

V. Pro quinta lente,

cuius distantia totalis = q , capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0, 61448. q \\ \text{poster.} = 5, 2439. q \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter = $\frac{1}{2} \cdot \frac{\zeta}{\alpha} q + x$;

et distantia ad lentem sextam = $\frac{1}{2} q$.

VI. Pro sexta lente,

cuius distantia focalis est $r = \frac{1}{2} q$, capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 1, 7479. q \\ \text{poster.} = 0, 2048. q \end{cases}$$

eius aperturae semidiameter:

$$= \frac{1}{2} \left(\frac{\zeta - \alpha}{\alpha} \right) r + \frac{1}{2} x = \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{\zeta - \alpha}{\alpha} \right) q + \frac{1}{2} x.$$

et distantia ad lentem septimam

$$= \frac{1}{2} q \left(1 - \frac{\alpha(\alpha - \zeta)}{\zeta \alpha} \right).$$

VII. Pro septima lente,

cuius distantia totalis $s = \frac{\zeta C}{\alpha} q$ et quae debet esse

utrinque aequae conuexa, capiatur

radius.

radius vtriusque faciei = 1, 1. f .
 et semidiameter aperturæ = $\frac{1}{2} f$.
 distantia vero ad lentem octauam = $\frac{12(f - \frac{1}{2}f)}{17 - 1\frac{1}{2}} \cdot \frac{C}{M} \cdot q$.

VIII. Pro octaua lente,
 cuius distantia focalis $f = \frac{16}{17 - 1\frac{1}{2}} \cdot \frac{C}{M} \cdot q$ capiatur
 radius vtriusque faciei = 1, 1. f .
 et semidiameter aperturæ = $\frac{1}{2} f$.
 distantia vero ad lentem nonam = $\frac{16}{17 - 1\frac{1}{2}} \cdot \frac{C}{M} \cdot q$.

IX. Pro nona lente,
 cuius distantia focalis $u = \frac{16}{14 - 16\frac{1}{2}} \cdot \frac{C}{M} \cdot q$ capiatur
 radius faciei vtriusque = 1, 1. u .
 aperturæ semidiameter = $\frac{1}{2} u$.
 atque erit distantia ad oculum = $\frac{1}{2} u$.

X. Tum vero spatii in obiecto conspicui semidia-
 meter erit $z = \frac{3a}{4M}$; quod cernetur claritatis
 gradu, cuius mensura est = $\frac{20 \cdot \pi}{M} = \frac{2, 16 \cdot a}{M}$.

XI. Hic autem ex multiplicatione proposita = m
 nascitur $M = \frac{m \cdot a}{b}$, sumto $b = 8$ dig. per m
 igitur expressa mensura claritatis erit = $\frac{26, 244}{m}$.

XII. Praeterquam autem, quod litterae ζ et q ab
 arbitrio nostro pendent, etiam C pro lubitu
 assumi potest, dummodo sit numerus satis
 magnus

magnus eique fini inferuit, vt vltimae lentes non fiant nimis exiguae, fi fcilicet multiplicatio fuerit praemagna. Notetur autem, cum ob sumtum $A = \infty$ hae formulae aliquantum a calculo difcrepent, errores euitari poffe, fi per experientiam tam distantia obiecti, quam interualla quatuor priorum lentium debite determinentur.

Scholion.

314. Quoniam hic cafus, quo erat $A = \infty$ moram facessere poffet, applicemus noftram lentem obiectiuam quadruplicatam ad cafum in exemplo. 3. cafus tertii, vbi erat $P = 1$, $B = -1$ et $B = -\frac{1}{2}$, quoniam commodè litterae A valor fatis magnus tribui poterit. Tum ergo fequentium lentium distantiae focales manebunt, vti ibi funt defcriptae perinde atque earum interualla, nifi quod primum interuallum nunc debeat effe

$$A a \left(1 + \frac{6 \cdot (A-1) \delta}{A+1} - \frac{1}{P} \right) = A a \left(\frac{1}{2} + \frac{6 \cdot (A-1) \delta}{A+1} \right) \\ = A a \left(\frac{1}{2} + 6 \cdot \delta \right)$$

ad confufionem autem tollendam iam fatisfieri oportet huic aequationi:

$$0 = \frac{(1+A)^2}{16 A^2} - \frac{2(1+A)(1A^2-5A+5)}{16 \cdot A^2} \\ + \frac{6(1+A)^2(7A-5)}{32 A^2} - \frac{6 \cdot (A-1)(7A^2-11A+5)}{16 A^2} \\ + \frac{7}{16 A^2} (\lambda' - 2 \nu) + \frac{6 \cdot \lambda''}{16 A^2}$$

Tom. III.

G g g

cx

ex qua fractionem δ definiri oportet, quod quo commodius fieri possit, ita, vt pro δ fractio non nimis exigua reperiatur, omnes quatuor lentes obiectiuam constituentes ex vitro chrystallino (Flint Glass) confici sumamus, ita, vt nunc sit $\nu = 0,2529$ atque nunc etiam pro A non opus erit numerum adeo magnum statuere; si enim statuamus $A = 50$; reperiatur ista aequatio, postquam scilicet per $16 A^2$ fuerit multiplicata

$$0 = -24768 + 242679. \delta + 50$$

vnde colligitur

$$\delta = \frac{11384}{101239} = \frac{1}{9} \text{ proxime}$$

qui valor ad praxin maxime est accommodatus. Sumto igitur $a = 50$ et $\delta = \frac{1}{9}$; distantiae focales quatuor priorum lentium erunt

$$p' = 3,922. a; p'' = 5,063. a;$$

$$p''' = 5,821. a; p'''' = 6,183. a;$$

quibus iungantur numeri

$$A' = 3,922; A'' = 2,922;$$

$$A''' = 1,922; A'''' = 0,922.$$

Intervallum vero singularum harum lentium est $\frac{1}{9} p' = 0,392. a$. Deinde vero intervallum a lente obiectiua ad lentem principalem secundam $= 46,667. a$. Ex his ergo quatuor lentes obiectiuam constituentes sequenti modo constituentur.

Pro

Pro prima lente,

cuius distantia focalis est $p' = 3,922. a$

et numerus $\mathcal{A}' = 3,922 = 4 - \frac{1}{12}$, erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p'}{e - \mathcal{A}'(e - p)} = -\frac{3,922}{1,3777} = -0,9632. a.$$

$$\text{poster.} = \frac{p'}{e + \mathcal{A}'(e - p)} = \frac{3,922}{1,9111} = 0,6767. a.$$

Pro secunda lente,

cuius distantia focalis est $p'' = 5,063. a$

et numerus $\mathcal{A}'' = 2,922 = 3 - \frac{1}{17}$ erit radius faciei

$$\text{anter.} = -\frac{p''}{1,8104} = -1,9248. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p''}{1,1141} = 1,1628. a$$

Pro tertia lente,

cuius distantia focalis est

$$p''' = 5,821. a \text{ et } \mathcal{A}''' = 1,922. a$$

erit radius faciei

$$\text{anter.} = -\frac{p'''}{1,8791} = -4,8953. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p'''}{1,5778} = 1,9981. a.$$

Pro quarta lente,

cuius distantia focalis

$$p'''' = 6,183. a \text{ et } \mathcal{A}'''' = 0,922,$$

erit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p''''}{8,5748} = 24,5160. a$$

$$\text{poster.} = \frac{p''''}{1,6778} = 4,2007. a.$$

Quod ad sequentes lentes attinet nihil interest, ex quonam vitri genere parentur, dummodo tres postre-

G g g 2

mac

mae vtrinque fiant aequae conuexae. Binis autem prioribus figura adeo quaecunque tribui potest, dummodo distantias focales assignatas adipiscantur. Ex his igitur colligitur sequens

Constructio Microscopii ex quatuor lentibus obiectivis et quinque ocularibus compositi.

315 Quatuor lentes priores obiectivam constituentes ex vitro chrystallino, pro quo est $n=1,58$, parari sumuntur, reliquas autem lentes ex vitro quocunque conficere licebit.

Constructio autem ipsa ita se habebit:

I. Pro lente prima,

cuius distantia focalis est 3,922. *a*, capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -0,9632. a \\ \text{poster.} = 0,6767. a. \end{cases}$$

cuius aperturæ semidiameter sumi poterit $x=0,169. a$.

et distantia ad lentem secundam = 0,392. *a*.

II. Pro secunda lente,

cuius distantia focalis = 5,063. *a*. erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -1,9248. a. \\ \text{poster.} = 1,1628. a. \end{cases}$$

cuius apertura est, ut primæ, distantia ad lentem sequentem quoque = 0,392. *a*.

III. Pro

III. Pro tertia lente,

cuius distantia focalis $= 5,821. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = -4,8953. a. \\ \text{poster.} = 1,9981. a. \end{cases}$$

apertura, vt ante, et distantia ad quartam denuo $= 0,392. a$.

IV. Pro quarta lente,

cuius distantia focalis $= 6,183. a$, erit

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 24,5160. a. \\ \text{poster.} = 4,2007. a. \end{cases}$$

apertura, vt primae, at distantia ad lentem sequentem $46,667. a$.

V. Quintae lentis

distantia focalis sit $q = 3,333. a$

et semidiameter aperturae $= \frac{r}{2.33} + \frac{q}{2} x$

et distantia ad lentem sextam $= 25. a$.

VI. Sextae lentis

distantia focalis sit $r = 8,333. a$.

semidiameter aperturae $= \frac{r}{2.33} + \frac{q}{2} x$

distantia ad lentem septimam $= 8,333. a (1 - \frac{12}{33})$.

VII. Septimae lentis

quae vtrunque debet esse aequaliter connexa, vti et
duae sequentes; distantia focalis est $s = \frac{r \cdot c}{33} . a$

G g 3

et

et apertura maxima; et distantia ad lentem octavam $= \frac{1,77 \cdot C}{m} \cdot a$.

VIII. Octavae lentis

distantia focalis sit $f = 35, 2 \cdot \frac{C}{m} \cdot a$.

et distantia ad lentem nonam $= 6, 70 \cdot \frac{C}{m} \cdot a$.

IX. Nonae denique lentis

distantia focalis est $u = 13, 40 \cdot \frac{C}{m} \cdot a$.

et distantia ad oculum $= \frac{1}{4} u$.

X. Spatii autem in obiecto conspicui semidiameter erit $= \frac{1}{4} \frac{a}{m}$. quod apparebit gradu claritatis, cuius mensura est $= \frac{1,77 \cdot a}{m} = \frac{27,5 d_4}{m}$.

Scholion.

316. In his microscopiis id desiderari poterit, quod eorum longitudo fiat nimis magna, cuius rei ratio maximam partem in eo est sita, quod erat $P = \frac{1}{4}$. Quamobrem nostram lentem quadruplicatam ad exemplum octauum accommodemus, ubi est $P = 24$, $B = -\frac{1}{4}$ et $B = -\frac{1}{16}$; vnde patet, si iterum capiatur $A = 50$, partes confusionis a lentibus B et C ortas magis evanescere, quam casu praecedente; tum vero etiam littera d eundem, quem ante, valorem retinebit; hinc ergo formari potent sequens

Con-

Constructio Microscopii ex nouem lentibus compositi, quarum quatuor priores lentem obiectiuam constituentes ex vitro chry-
stallino sint factae.

317. In hac constructione quatuor articuli priores ad lentes obiectiuas relati manent iidem, vt in genere praecedente, nisi quod statui debeat

IV. interuallum quartae lentis ad quintam = 76,65. *a*.
Reliqui porro articuli erunt, vt sequuntur.

V. Quintae lentis

distantia focalis sit $q = 11,98. a$

et semidiameter aperturæ

$$= \frac{1}{8}q + \frac{1}{16}x; \text{ existente } x = 0, 169. a.$$

Distantia ad lentem sextam = 15,97. *a*.

VI. Sextae lentis

distantia focalis sit $r = 14,19. a$.

et semidiameter aperturæ = $\frac{1}{4}x$.

Distantia ad lentem septimam = 14,19. *a* ($1 - \frac{1}{8}$)

VII. Septimae lentis

quae vtrinque debet esse aequaliter conuexa, vt et
duae sequentes, sit distantia focalis $s = 127,71. \frac{c}{m}. a$.
cui lenti apertura tribuitur maxima, et distantia ad
lentem octauam = 47,92. $\frac{c}{m}. a$.

et

VIII. Lentis octavae

distantia focalis sit $t = 78,76 \cdot \frac{c}{m} \cdot a$.

et distantia ad lentem nonam $= 19,95 \cdot \frac{c}{m} \cdot a$.

IX. Nonae denique lentis

distantia focalis est $u = 39,90 \cdot \frac{c}{m} \cdot a$.

et distantia ad oculum $= \frac{1}{2} u$.

X. Denique, vt ante, est spatii in obiecto conspicui semidiameter $= \frac{3a}{m}$, quod apparebit gradu claritatis, cuius mensura est $\frac{3 \cdot 11 \cdot a}{m} = \frac{37,04}{m}$.

Scholion.

318. Tum in his duabus microscopiorum speciebus, quam in aliis, quae simili modo in medium afferri possunt, id potissimum inprimis notatu dignum occurrit, quod eadem lentes ad omnes plane multiplicationes, dummodo satis magnas, aequè adhiberi possunt. Cum enim numerus C plane ab arbitrio nostro pendeat; dummodo sit mediocriter magnus, ita; vt $C = \frac{c}{1+c}$ in praxi pro vnitute haberi queat; fractio $\frac{c}{m}$ tanquam data spectari potest veluti $= \frac{1}{10}$ vel $= \frac{1}{100}$, vt postremae lentes non fiant nimis exiguae, ita vt haec fractio multiplicationem non amplius continere sit censenda: Hoc igitur notato solum intervallum lentium sextae et septimae multiplicationem deter-

determinabit, ita, ut manentibus tam iisdem lentibus, quam reliquis intervallis solum istud intervallum pro varia multiplicatione mutari debeat, quæ adeo mutatio non adeo erit magna. Si enim desideretur multiplicatio $m = 400$, sumta distantia obiecti $a = \frac{1}{2}$ dig. erit $M = \frac{m}{16} = 25$. hincque istud intervallum

$$= 12, 49. a = 6, 24. \text{ dig. ob } a = \frac{1}{2} \text{ dig.}$$

Sin autem velimus multiplicationem $m = 800$, hoc intervallum erit $= 13, 34. a = 6, 67. \text{ dig.}$ Atque adeo si hoc intervallum sumeretur $= 14, 19. a = 7, 09. \text{ dig.}$ tunc multiplicatio infinita produceretur. Semper autem consultum erit his instrumentis non nisi ad multiplicationes maximas uti, quoniam nisi M esset numerus valde magnus, littera C. tanta non foret, ut E pro unitate haberi posset.

Scholion.

319. Videamus nunc etiam, an hæc lentes obiectivæ quadruplicatæ ad eos casus applicari possent ubi littera A. sit negativæ, ad quod investigandum sumamus superius exemplum septimum, ubi erat $P = \frac{1}{10}$ atque ut intervallum

$$A a \left(1 + \frac{6(a-1)\delta}{A-1} - 1 \right)$$

prodeat positivum, posito $A = -a$, debet esse

$$a a \left(\frac{7}{10} - \frac{6(a-1)\delta}{a-1} \right) \text{ positivum hincque } \delta < \frac{7(a-1)}{10(a+1)}$$

ideoque multo magis $\delta < \frac{7}{10}$ siue $\delta < \frac{1}{14}$ id quod in

Tom. III.

H h h

praxi

praxi locum habere nequit. Quia autem hoc non
 successit ob valorem $P = \frac{1}{2}$, faciamus adplicationem
 ad Exempl. 3. Caf. I., vbi erat $P = \frac{1}{2}$, $B = \frac{1}{2}$,
 $B = \frac{1}{2}$. Hoc casu ergo posituum esse debet interuallum

$$\alpha a \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{a-1} \right) \delta$$

vnde pro δ valor non nimis exiguus requiritur.
 Examinari autem oportet aequationem, qua confusio
 tollitur, quae per $16 A^2$ multiplicata erit

$$\begin{aligned} 0 &= -(\alpha - 1)^2 + \nu(\alpha - 1)(5\alpha^2 + 6\alpha + 5) \\ &\quad - \frac{5(\alpha - 1)^2(7\alpha + 1)}{2} + \delta\nu(\alpha + 1)(7\alpha^2 + 18\alpha + 23) \\ &\quad - \frac{1}{2} \left(\frac{\lambda'}{8} + \frac{\nu}{8} \right) - \frac{1}{2} \lambda'' \end{aligned}$$

cui quidem aequationi satis idoneis valoribus tam pro
 α , quam δ satisfieri posset, sed quia haec microscopiorum
 species alii incommodo est obnoxia, quando-
 quidem vna lens in ipsa imagine reali posteriori est
 constituta, vnde repraesentationem non mediocriter
 inquinari iam supra obseruauimus, non opus esse duco,
 hanc euolutionem suscipere, sed potius formularum
 inuentarum adplicationem ad telescopia ostendi eo
 magis conueniet, quod earum vsus in microscopiis
 non tantopere desiderari videtur, quoniam perinde est,
 siue obiecta inuerse siue erecte repraesentantur; quae
 autem supra de telescopiis huius generis sunt allata
 ad duos tantum casus nimis particulares sunt referenda.
 Quare ex hac vltiori istius generis euolutione
 non contemnendum supplementum peti potest.

Ad-

Adplicatio huius problematis ad Telescopia.

320. Cum distantia obiecti $a = \infty$; litteram A evanescentem sumi oportet ita tamen, ut A a distantiam finitam, quae sit $= l$, denotet. Hinc igitur nostrarum quatuor lentium obiectiuarum distantiae focales ita se habebunt:

$$p' = 4l; p'' = 4(1 - \delta)l;$$

$$p''' = 4(1 - 3\delta)l; p'''' = 4(1 - 6\delta)l;$$

existente communi intervallo inter has lentes $= 4\delta l$. Litterae autem germanicae ad has lentes construendas adhibendae sunt

$$\mathcal{A}' = 0; \mathcal{A}'' = -1; \mathcal{A}''' = -2; \mathcal{A}'''' = -3;$$

dum alterae litterae λ, λ' etc. omnes sunt $= 1$. Tum vero intervallum ab hac lente quadruplicata ad lentem sequentem erit $= (1 - 6\delta - \frac{1}{2})l$. Verum ad confusionem destruendam nunc ista habebitur aequatio

$$0 = \frac{1}{16} - \frac{1}{16} - \frac{\delta^2}{16} + \frac{11\delta^2}{16} - \frac{1}{2} \left(\frac{\lambda'}{64} + \frac{1}{32} \right) \\ + \frac{1}{32 \cdot 16} \left(\frac{\lambda''}{64} + \frac{1}{64} \right) \text{ etc.}$$

quae si lentes ex vitro chrySTALLINO conficiantur, vbi est $v = 0,2529$ abit in hanc:

$$0 = - \frac{1,1641 + 1,1167\delta}{16} - \frac{1}{2} \left(\frac{\lambda'}{64} + \frac{1}{32} \right) \\ + \frac{1}{32 \cdot 16} \left(\frac{\lambda''}{64} + \frac{1}{64} \right).$$

Hinc ergo si duo postrema membra evanescerent, foret

H h h 2

ret

ret circiter $\delta = \frac{1}{17}$; accidentibus autem istis membris minor euadet; verum tamen haec membra tam debent esse exigua, vt non superent $\frac{0.1364}{16}$; inter exempla autem in fine capitis superioris allata nullum occurrit, quod hic locum habere queat, cum confusio- nis partes ex his lentibus natae multo sint maiores; neque etiam formulae generales ibi datae ad hunc usum accommodari possunt, ita, vt huiusmodi lens obiectiua quadruplicata in hoc telescopiorum genere nullum plane usum habere possit.

Problema 2.

321. Si lens obiectiua constet tribus lentibus, quarum prima sit concaua ex vitro chrysellino, duae autem reliquae conuexae ex vitro coronario confectae, reliquis lentibus omnibus manentibus, vti in capite praecedente sunt descriptae, microscopium construere, quod ab omni confusione sit liberatum.

Solutio.

Hic in subsidium vocetur Problema 2. Cap. III. sectionis praecedentis, vbi pro tribus istis lentibus obiectiuis in euolutione sequentes sumti sunt valores:

$$A = -\frac{1}{4}; A = -\frac{1}{4}; -\frac{0.37}{0.1} = 0$$

$$B = 2; B = -2; C = 1. \text{ et } C = \infty,$$

seu potius C indefinitum, dum sit numerus satis mag-

magnus. Deinde $\frac{1}{2} = \frac{1}{12}$; $\frac{1}{10} = \frac{1}{12}$; unde trium harum lentium distantiae focales, quas hic litteris p' , p'' , p''' designemus, ita sunt definitae

$$p' = -\frac{1}{2}a; p'' = \frac{1}{10}a; p''' = \frac{1}{12}a.$$

Intervalla autem harum lentium $\pm \frac{1}{12}a$.

Vt igitur has determinationes ad praefens institutum accommodemus, quod ibi erat $A B C$, hic nobis est simpliciter A ita, ut sit $C = A$ seu, quod ibi erat C , hic nobis est A . et quia ibi C erat indefinitum, etiam nunc hic A denotabit numerum indefinitum, dummodo sit satis magnus. Deinde quod ibi erat $P Q R$, hic nobis simpliciter erit P , quod ideo etiam nunc est indefinitum; unde intervallum a lente obiectiva hac triplicata ad lentem usque sequentem nobis hic erit $= A a (\frac{1}{12} - \frac{1}{2})$. Vt vero omnis confusio tollatur, si littera λ referatur ad lentem primam concavam chrySTALLINAM, cui respondeant litterae μ et ν , pro sequentibus vero lentibus coronariis litterae λ , λ' , λ'' etc. unitati aequales ponantur, ac vitro coronario conveniant litterae μ' et ν' . littera λ definiri debet ex hac aequatione

$$8\lambda = 6\nu + \frac{a}{\mu}. A \text{ existente}$$

$$A = \frac{1}{\frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\mu} - \frac{1}{\nu}} \left(\frac{1}{\lambda} - \frac{1}{\mu} \right) + \frac{1}{\nu} \left(\frac{1}{\lambda} + \frac{1}{\mu} \right)$$

Hic ergo ex supra enoluntis exemplis ea eligi poterunt,

$$H h h 3$$

runt,

runt, in quibus A numerum satis magnum denotare potest atque ubi $\frac{1}{2} < \frac{1}{n}$, sicque plures huiusmodi microscopiorum species omni confusione carentes inueniri poterunt. Notetur autem esse

$$\mu = 0,8724, \text{ et } \nu = 0,2529;$$

at vero

$$\mu' = 0,9875, \text{ et } \nu' = 0,2196.$$

ita, ut sit

$$\log. \frac{\mu'}{\mu} = 0,0538214.$$

Hinc ergo evolutione facta erit

$$\begin{aligned} \Lambda &= 2,2983 + 4,4598 \\ &+ \frac{0,5280}{\Lambda} - \frac{1}{\Lambda^2 F} \left(\frac{1}{B^2} + \frac{\nu}{B^2} \right) \\ &+ \frac{1}{\Lambda^2 B^2 F Q} \left(\frac{1}{C^2} + \frac{\nu}{C^2} \right) \end{aligned}$$

hocque valore inuento erit

$$\lambda = 0,1897 + \frac{\mu'}{\mu} \cdot \Lambda.$$

existente

$$\log. \frac{\mu'}{\mu} = 9,1507314.$$

COROLL. I.

322. Hinc ergo patet, si modo capiatur $\Lambda = 10$, hincque in superioribus formulis $C = 15$; partes huius formulae posteriores tam fieri exiguas, ut tuto negligi queant, dummodo litterae B et B , quae sunt nega-

negatiuae, non fiant vnitare multo minores, quod facile obtinetur, si modo P vnitatem notabiliter superet. Tum igitur habebitur satis exacto

$$\lambda = 0,1897 + 0,9654 = 1,1551.$$

Coroll. 2.

323. Quia in hac hypothesi pro superioribus formulis erat $C = 15$, cum tamen ibi sumissemus $C = 1$. quo haec fiant accuratiora, debuissimus ibi sumere $C = \frac{11}{12}$, vnde pars illa tertia 4,4598 aliquanto maior euasisset in ratione $15^2 : 16^2$, quo facto loco istius numeri substitui debet hic 5,4111. ex quo concluditur $\lambda = 1,2897$. Tum vero pro tertia lente obiectiua fiet $p''' = 0,826.a$.

Coroll. 3.

324. Vt autem aliquam rationem teneamus sequentium lentium; istum valorem ipsius λ tantillum augeri oportebit eumque ergo sumamus $\lambda = 1,29$. Vnde pro constructione primae lentis chrysellinae fiet $\tau \sqrt{(\lambda - 1)} = 0,4725$.

Hinc pro prima lente obiectiua, cuius distantia ocalis est $p' = -\frac{1}{2}.a$. et numerus $\mathcal{A}' = -\frac{1}{2}$ crit radius faciei

$$\text{anter.} = \frac{p'}{e - \mathcal{A}'(e - p) \pm \tau \sqrt{(\lambda - 1)}} = 1,1307 = -0,273.a$$

$$\text{poster.} = \frac{p'}{e + \mathcal{A}'(e - p) \pm \tau \sqrt{(\lambda - 1)}} = -0,1077 = 4,686.a$$

Pro

Pro secunda vero lente obiectiva ex vitro corono-
nario, cuius distantia focalis est $p'' = 17. a. = 0,8095. a$
ob $B = 2$, supra inuentus est

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 0,6788. a \\ \text{poster.} = 0,2617. a \end{cases}$$

Pro tertia autem lente obiectiva, cuius est di-
stantia focalis $p''' = 0,826. a$ ob $C = 7$ erit radius
faciei

$$\begin{aligned} \text{anter.} &= \frac{p'''}{e - e(e - 1)} = 0,111 = 2,611. a \\ \text{poster.} &= \frac{p'''}{e + e(e - 1)} = 0,1701 = 0,526. a \end{aligned}$$

quibus tribus lentibus, quarum intervalla sunt $= \frac{1}{12} a$
 $= 0,071. a$. tribus poterit apertura, cuius semidia-
meter $x = 0,065. a$. unde nascitur claritas, cuius
mensura est $= \frac{10.4}{m}$.

Coroll. 4.

325. Quod ad reliquas lentes attinet, quoniam
in calculum confusionis non ingrediuntur, perinde est
ex quonam vitro parentur et quaenam figura ipsis
tribuatur, dummodo eae vtrique fiant aequae con-
vexae, quae maximam aperturam habere debent; id
tantum notetur, intervallum a tertia lente obiectiva
ad sequentem lentem esse debere $= 10. a \left(\frac{17}{12} - 1 \right)$.

Exempl.

Exempl. I.

326. Adplicemus haec ad Exempl. 2. postremi casus capitis praecedentis, vbi secunda lens plane tollebat primumque et secundum intervallum in vnum coalescebat, quod nunc erit $= 16,54. a$. Hinc ergo sequitur

Constructio Microscopii ex septem lentibus compositi.

Hic praeter distantiam obiecti $= a$ multiplicatio m vt data assumitur, vnde fit $M = \frac{m^2}{b}$. Tum vero etiam numerus C arbitrio nostro relinquitur, dummodo sit praemagnus, quo effici poterit, vt postremae lentes non fiant nimis exiguae. Constructio igitur ita se habebit:

I. Pro prima lente ex vitro chrysellino paranda, cuius distantia focalis est $p' = -\frac{1}{2} a$ capiatur
 radius faciei $\left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,273. a. \\ \text{poster.} = 4,686. a. \end{array} \right.$

eius aperturæ semidiameter $x = 0,065. a$ et intervallum ad lentem secundam $= 0,071. a$.

II. Pro secunda lente ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis est $p'' = 0,809. a$; capiatur
 radius faciei $\left\{ \begin{array}{l} \text{anter.} = -0,671. a. \\ \text{poster.} = 0,262. a. \end{array} \right.$

eius apertura, vt primæ, et intervallum ad lentem tertiam etiam $= 0,071. a$.

III. Tom. III.

I i i

III. Pro

III. Pro tertia lente itidem ex vitro coronario paranda, cuius distantia focalis est $p''' = 0,826. a.$ capiatur

$$\text{radius faciei} \begin{cases} \text{anter.} = 2,611. a. \\ \text{poster.} = 0,526. a. \end{cases}$$

eius apertura etiam, ut primae, at intervallum ad lentem quartam $= 16,54. a.$

IV. Pro quarta lente perinde est ex quonam vitro paratur, dummodo sit eius distantia focalis $r = 10. C. a.$ siue proxime $r = 3. a.$ neque etiam multum refert, quatenam huic lenti figura tribuatur.

Eius aperturæ semidiameter $= \frac{17}{18} - 1; x$ et intervallum ad lentem quintam

$$= 10. C. a. \left(1 - \frac{1}{18}\right) = 10. C. a. \left(1 - \frac{11}{18}\right) \text{ ob } i = \frac{11}{18}.$$

V. Pro quinta lente, quam vtrinque aequè convexam esse oportet, distantia focalis $r = 30. \frac{C}{18}. a.$ eiusque apertura maxima. Intervallum ad lentem sextam

$$= \frac{16(1+1)}{91+1} \cdot \frac{C}{18} \cdot a. = \frac{160}{92} \cdot \frac{C}{18} \cdot a.$$

VI. Pro sexta lente pariter vtrinque aequè convexa distantia focalis est

$$i = \frac{111.1}{91+1} \cdot \frac{C}{18} \cdot a. = \frac{110}{92} \cdot \frac{C}{18} \cdot a.$$

et intervallum ad lentem septimam

$$\frac{111.1}{91+1} \cdot \frac{C}{18} \cdot a. = \frac{11}{92} \cdot \frac{C}{18} \cdot a.$$

VII.

VII. Pro septima lente etiam vtrunque aequae conuexa distantia focalis est:

$$u = \frac{235 \frac{1}{2}}{137 + 2} \cdot \frac{C}{M} \cdot a = \frac{1}{2} f = \frac{75}{17} \cdot \frac{C}{M} \cdot a.$$

et distantia ad oculum $= \frac{1}{2} u$.

VIII. Spatii in obiecto conspicui erit semidiameter $= \frac{16}{100}$, et mensura claritatis $= \frac{100}{100}$.

Hic igitur quantitas C arbitrio nostro relinquatur, dummodo sit numerus satis magnus ita, ut fractio $\frac{C}{M}$ tanquam data spectari possit; deinde patet etiam esse $f = \frac{1}{2} r$, sicque ipsis lentibus iisdem manentibus idem instrumentum ad omnes multiplicationes aptum reddi poterit, dummodo intervallum inter lentem quartam et quintam varietur, cum etiam reliqua intervalla maneant eadem ob fractionem $\frac{C}{M}$.

Exempl. 2.

327. Lentem nostram obiectivam triplicatam etiam coniungere licebit cum superiori exemplo tertio, ubi erat $P = \frac{1}{2}$ et $M = -1$. Manebunt igitur tres priores articuli, vii in exemplo praecedente, nisi quod in fine tertii scribi debet

Intervallum a tertia lente ad quartam

$$= (\frac{17}{12} - \frac{1}{2}) A a = 6,55 a.$$

IV. Pro quarta lente perinde est ex quoniam vitro paretur, dummodo sit eius distantia focalis

I i i 2

q =

$$q = \frac{10}{3} \cdot a = 6,7 \cdot a.$$

$$\text{Eius aperturæ semidiameter} = \frac{1}{2} \cdot \frac{2}{3} + \frac{1}{2} x.$$

$$\text{et intervallum ad lentem quintam} = 5 \cdot a.$$

V. Pro quinta lente, cuius distantia focalis est

$$r = \frac{1}{5} \cdot C \cdot a = 1,667 \cdot C \cdot a = 1,50 \cdot a,$$

sumto scilicet $C = \frac{2}{3}$ liquidem unitati prorsus æquari non potest.

$$\text{Eius aperturæ semidiameter} = \frac{2}{3} \cdot \frac{2}{3} + \frac{1}{2} x.$$

Intervallum ad lentem sextam $= \frac{1}{2} \cdot C \cdot a \cdot (1 - \frac{10}{3})$ seu si ponatur $\frac{C}{3} = \gamma$, ut sit $C = \gamma M$ hoc intervallum erit $= \frac{1}{2} \gamma a (M - 12)$ vbi γ ita sumitur, ut lentes sequentes non fiant nimis exiguae.

VI. Pro sexta lente, quæ cum sequentibus debet esse vtrinq; æque conuexa, distantia focalis sit $s = 15 \cdot \gamma \cdot a.$

Eius apertura maxima, seu semidiameter aperturæ $= \frac{1}{2} s$, et intervallum ad lentem septimam

$$= \frac{1}{2} \cdot \gamma a = 9,643 \cdot \gamma \cdot a.$$

VII. Pro septima lente

$$\text{distantia focalis } s = \frac{1}{2} \cdot \gamma a = 7,031 \cdot \gamma a.$$

$$\text{Aperturæ semidiameter} = \frac{1}{2} s.$$

$$\text{Intervallum ad lentem octavam} = \frac{1}{2} \cdot \gamma a = 1,349 \cdot \gamma a.$$

VIII.

VIII. Pro lente octava.

distancia focalis $u = 22$. $\gamma a = 2,698$. γa .

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} u$.

Distancia ad oculum $= \frac{1}{2} u$.

IX. Spatii in objecto conspicui erit semidiameter $= \frac{1}{2} u$ et mensura claritatis $= \frac{104}{m}$.

Exempl. 3.

328. Superius quantum exemplum huc transferri nequit; ex quinto autem ubi $P = \frac{1}{2}$ et $B = -\frac{1}{2}$ nascitur hæc constructio.

Tres articuli priores manent vt in exemplo primo; iis autem subiungatur

Interuallum a tertia lente ad quartam $= 9,32. a$.

IV. Pro quarta lente

distancia focalis $q = \frac{25}{2}$. $a = 6,11. a$.

Eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} \cdot \frac{25}{8} + \frac{1}{2} \cdot x$.

Distancia ad lentem quintam $= \frac{25}{11}$. $a = 4,392. a$.

V. Pro quinta lente

distancia focalis $r = 1,83. a$.

Eius aperturæ semidiameter $= \frac{1}{2} \cdot \frac{25}{8} + \frac{1}{2} \cdot x$.

Distancia ad lentem sextam $= 2,037 \gamma a (M - 10)$.

VI. Pro sexta lente

Distancia focalis $s = \frac{25}{2}$. $\gamma a = 18,33. \gamma a$.

Iii 3

Aper-

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} s$.

Distantia ad lentem septimam $= 11,096. \gamma a$.

VII. Pro septima lente

Distantia focalis $f = \frac{11}{12}. \gamma a = 7,237. \gamma a$.

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} f$.

Intervallum ad lentem octavam $= \frac{11}{12} \gamma a = 1,809. \gamma a$.

VIII. Pro octava lente

Distantia focalis $u = \frac{1}{4} f = 3,618. \gamma a$.

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} u$.

et distantia ad oculum $= \frac{1}{4} u$.

IX. Campus et claritas se habent, uti in præcedentibus exemplis.

Exempl. 4.

329. Ex superiori exemplo octavo, ubi $P = 24$ et $B = -\frac{1}{2}$ nascitur hæc constructio.

Tribus prioribus articulis manentibus, ut ante, subiungatur

Distantia tertiæ lentis ad quartam $= 12,79. a$.

IV. Pro quarta lente

Distantia focalis $q = \frac{11}{12}. a = 2,396. a$.

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} q + \frac{1}{4} x$.

Intervallum ad quintam lentem $= \frac{11}{12} a = 3,194. a$.

V. Pro

V. Pro quinta lente

Distantia focalis $r = \frac{1}{17} \text{ et } a = 2,556. a.$

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} x.$

Interuallum ad sextam lentem $= 2,839. \gamma a (M-3)$

VI. Pro sexta lente

Distantia focalis $s = 25,555. \gamma a.$

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} s.$

Interuallum ad septimam lentem $= 9,583. \gamma a.$

VII. Pro septima lente

Distantia focalis $t = 15,967. \gamma a.$

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} t.$

Interuallum ad lentem octauam $= \frac{1}{4} t = 3,992. \gamma a$

VIII. Pro octaua lente

Distantia focalis $u = \frac{1}{4} t = 7,983. \gamma a.$

Aperturæ semidiameter $= \frac{1}{4} u.$

Interuallum ad oculum $= \frac{1}{4} u.$

IX. Campus et apertura ut in præcedentibus exemplis.

Exempl. 5.

330. Facta denique applicatione ad superius exemplum 9. postremo nascitur hæc constructio.

Tribus prioribus lentibus manentibus ut hæc-
nus subiungatur tertio articulo

Inter-

Intervallum tertiae et quartae lentis = 12, 24. *a*.

IV. Pro quarta lente

Distantia focalis $q = \frac{11}{12}$. *a* = 2, 257. *a*.

Aperturæ semidiameter = $\frac{1}{3}$ *x*.

Distantia ad quintam lentem = 3, 009. *a*.

V. Pro quinta lente

Distantia focalis $r = 2, 09$. *a*.

Aperturæ semidiameter = $\frac{1}{2}$ *x*.

Intervallum ad sextam lentem = 2, 33 γ *a* (31-1).

VI. Pro sexta lente

Distantia focalis $s = 20, 97$. γ *a*.

Aperturæ semidiameter = $\frac{1}{2}$ *s*.

Intervallum ad septimam lentem = 5, 242. γ *a*.

VII. Pro septima lente

Distantia focalis $t = 15, 726$. γ *a*.

Aperturæ semidiameter = $\frac{1}{2}$ *t*.

Intervallum ad lentem octavam = $\frac{1}{2}$ *t* = 3, 931. γ *a*.

VIII. Pro octava lente

Distantia focalis $u = 7, 863$. γ *a*.

Aperturæ semidiameter = $\frac{1}{2}$ *u*.

Distantia ad oculum = $\frac{1}{2}$ *u*.

IX. Campus et claritas se habent, ut in praecedentibus exemplis.

FINIS OPERIS:



